

MS 0003/1-3

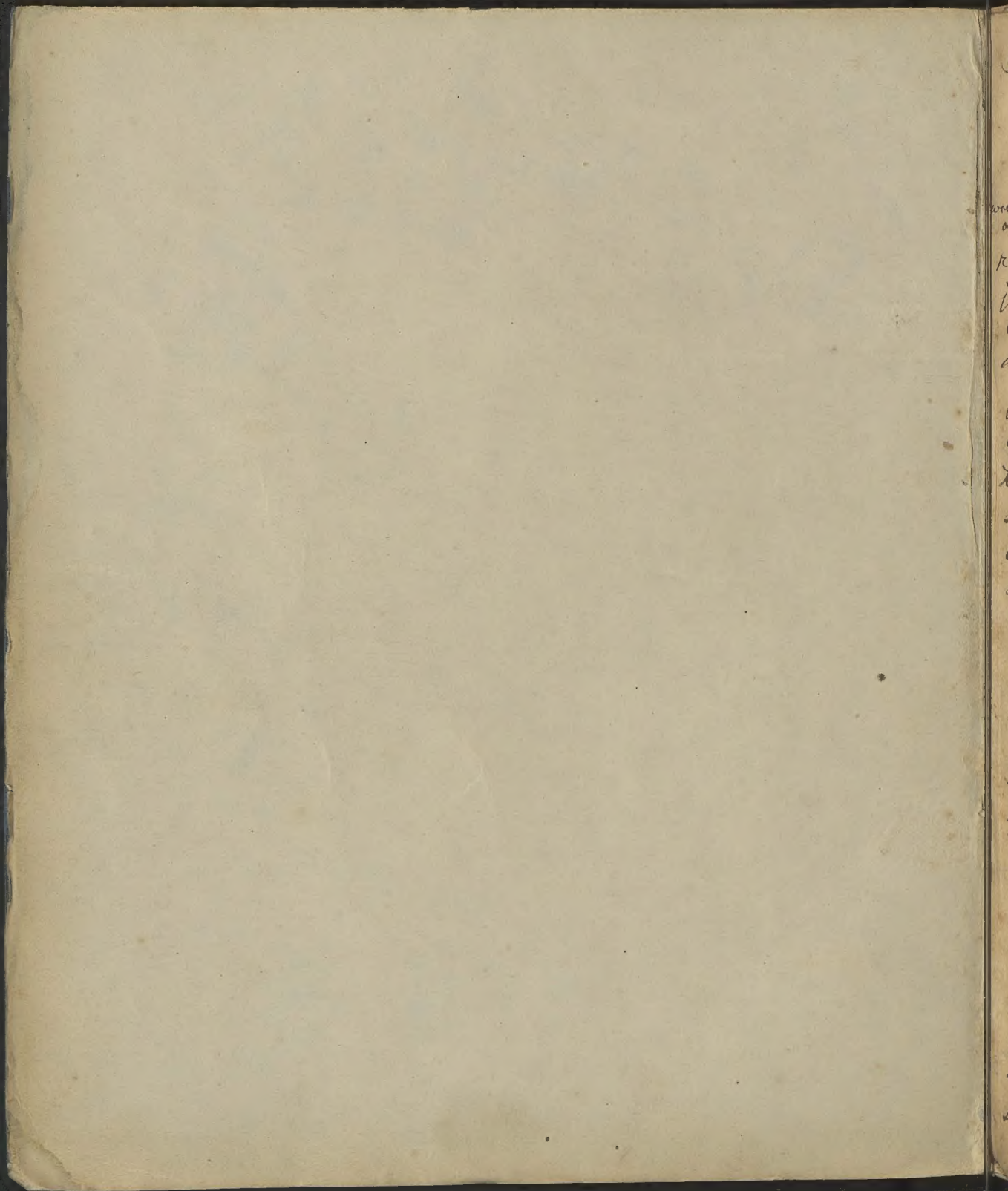
Cedronomia populeana

Kesey III

BIBLIOTH. UNIV.



PAEDLONICAE



Рыбин на Боварку

Przedmowa
Wszystkie poprzednio zamieszczone, z kolumną naszą
określone, były okółto słoneczną, roznyżm bieżąc swym
kierunkiem ku jej pół ellipsy, mierzając rozciągłość, w której
jednym ogniskiem była słoneczna, a drugim punktem centralnym
Podobnie bieżąc okółto słoneczną, pręciw niej ciążą
niebieskie, zwane planetami, gwiazdy i komety, a
gwiazdy bieżąc okółto, w odległościach ku niej ellipsy, pręciw
i okółto tego samego słonecznego ogniska. Wskazywając
te ciążą niebieskie gwiazdy i planetę, stanowiąc jeden
system słoneczny, a mierzając do niego pręciw. Komety
cięższe mierzając pręciw pręciw, ale dłużej do obiegów
wzrost tego systemu obserwowanie i obliczenie rozciągłości

wzrost tego systemu obserwowania.
Stoica nie ma w nim nic nowego, jak i dawny z innych
niepowodzonych zamiarów stały się, które dostarczają
na firmament, a które są także osobami sto-
ciami i na pierwsze osobne tworzą systemy stoicowe.
Tęsto stoica dla tego tylko wydaje nam się być
wielką, że adhezyja nasza do niego jest nieskoń-
czenie mniejszą, do adhezyji innych gwiezdnych
które nam dla tego tylko jako punkta widoczne,
nie możemy mieć swiatła swoje objawiają,
Stoica nowa jest także kula, ale średnica jej była
jest 10% razy większa od średnicy naszej ziemi, a zatem
bożymostki Stoica jest pięćdziesiąt milionów razy większe
od bożymostki ziemi, a ^{zdrębny li} ~~średnica~~ uwzględniając planety
i księżyc w jednej bryle, ułożony do tej bryły, bryły
Stoicu 100 razy większy.

Ally

Ktęj pocuwagi masy stonca nad masę woytkich
mijeli at mabieckich, łowczych się okoto męgo
stowary się przywryna ich obieg. pod to pocuwagi
częci iść atthodzy stowary, która je przywryna
do ińbie. Karde atych, iat spadoły mowawodnie
na stonca, folgęje ^{pro} ty iat atthodzy, gdy by nie
była ińna iść, diatamie atthodzy ~~naprawdę~~ prze
ciwna, która karde iat mabieckie pędi w iń
mentu obycnej a kardego punktu linii obiegowej
wypławony, coie pno przytłum kule z karabina
wypławioną, iat prochu ~~stawa~~ ^{pędi} i w kiewentler
poodyne, ale równocześnie przywryna i wienio do
ińbie, i kiewentler ten w kardego chwili ińwie, liny
pocetaj na liny parabolioną remiennąje. Kule
pada mabieckie okubeknie na wienio, gdy iat
prochu atch iat wienio w kardego chwili ińwie
se miewyż, a mabieckie iat se wienio i kule
wienio na wienio epoci miewyż, łowczy się mow
iły prochowij pno po pocuwach wienio, a i
iata wienio i kule na miewyż epoci. Ite
miewyż coie kule mowaj prochu, iat kule
~~wienio~~ iat iat kule mawana miewyż, ale
wienio mowawryta iat atthodzy wienio mawaw
kule kule iat miewyż obiegaby cato kiewyż na
okot, i wawry iat po tym samym atthodzy obiegato
Oto kule iat, miewyż iat, ale miewyż iat
iata kule, która karde cato mabieckie pędi
w wienio

rownowazę iat atthodzy
cyi

w such kształcie. Przeciągane więc od ciała centralnego
 nie spadnie na nie, ale w kierunku niego nie omiie ^{leży}
 nie będzie. Te ten drugi będzie kółem, wiel. ciała
 centralne jest w środku, a będzie eliptycz. wiel.
 ono będzie w jednym ognisku, ostatni mianem & tak
 mianem tego równoległoboku jest, obrotom ciała
 podle dwoma szani nie dzie ani w kierunku
 jednej ani drugiej, ale w kierunku prostej
 równoległoboku & tych szaniotowego. W obrotach
 przypadnie jedna szan atakująca dłużej w kierunku
 promienia szanica, druga szan ruten w kierunku szan-
 nej do kierunku prostej obrotowego

Prawe to jest jasne, ale nie są one ist. szan szan.
 Jest to nie pole, szan szan, ale z szan szan
 szan nie może szan szan. Szan one powstają?
 szan jest szan szan, i nie szan szan szan, szan
 szan i szan szan szan, to szan szan na szan
 nie ma odpowiedzi. A szan szan szan szan
 szan szan szan, szan nie szan szan szan

Obrazy cię splemni. Tęczywego, jak to widać, ponieważ
 leżący w dwóch miejscach, gdzie obraz się około niej ośi,
 i gdzie obraz się około niego punktu centralnego
 tworzy, byłby stanowić, wyjątek, bo nie dostrzegano
 u nich obrazu około niej ośi, a są także Alon nie wra-
 cają, a także Alon ich obraz około niego centralnego
 przynajmniej nie jest wiadomym. Chęć może że
 około centralne wężu planety, i z nim razem tworzą
 się około Słońca

Uwaga: jeżeli odległość planetarne jest krótszą, co-
 nie jest, to ~~nie~~ pierwsze pochodzą, wzięte
 przez Słońce Słońca, będący w położeniu punktem ich atmo-
 sfer, drugie zaś t.j. krótszą pochodzą przez Słońce,
 którego planety, do Alon, ~~nie~~ są.

Wzięte, że odległość stanowić osobne planetarne,
 tak że się około obiegu na drogach swoich spotka-
 nie mogą, i gdzie po sobie drodze obiegu. Leżące
 wzięte pochodzą przez Słońce, jeżeli Słońce
 dwie przecięć się muszą, w linii prostej. A także i
 odległość krótszą, może być eliptyczna, przecina się z
 eliptyczną, gdzie innego planety i krótszą w linii
 prostej. Linia ta może być linia węzła. Jest ich
 dwa, jak to Aonie linii przecina, które nie przecina-
 ły się odległości. Jeden z tych węzłów, tak to w
 krótszą, widać, może się wzięte wzięte
 to przecina wzięte około siebie po eliptycz-
 ści, a drugi, może się wzięte wzięte, gdzie
 przecina, tak to wzięte po eliptycznej linii (na podstawie)
 Krótszą, może planety, które podług wężu wzięte, po
 eliptycznej, drugie po eliptycznej

zawiazane ze ziemie
tego planety (postrzegamy w
niezmiennym nasiej formie
mnie, to jest w nasiej zdo-
lowym, o ktorego mowi biez
wiecej). Gdybyśmy więc i dala
granic naszego wszechswiata,
niezmiennie mogli, postrzegaby
niezmiennie gwiazdy i inne
wielkie w formie i rozmiarze
wszechswiata w formie potężnego
wielkiego paska skrawku
w ktorego wszechswiata biezemy
niezmiennie jako gwiazdy i inne.

Przedniei długości obieg
koni wynosi 4 mil na
minutę, kołach węgłowi
Łachana wynosi 4 mil 1/4
minut

Z powodu eliptycznego kształtu obiegu, planeta
cało obiegając ~~raz~~ ^{cała} między ~~całkowicie~~ ^{całkowicie} co do średnicy
osi ~~całkowicie~~ ^{całkowicie} od słońca, i nie będzie bliżej ani dalej od
niego. Punkt w którym planeta jest najbliżej słońca nazywa
się perihelium, a w którym jest najdalej od niego
aphelium; podobnie punkt w którym księżyc jest najbliżej
ziemi nazywa się perigeum, zaś w którym
jest najdalej od ziemi apogeum. Punktów te nazywają
się na końcach wielkich osi. Koniec młodszy osi-velaryj
średnicę odległości cała obiegających.

[illegible]

Szybkości i jakości się ciała umiarkowanie kark ołoko
 wazy osi, jak ołoko ciała centralnego obrać się
 badoło wóine, jak to przy planach i karkuach w
 drze badoć. (Ałoli) szybkości jednego namet ciała
 mowiny przednia szybkość 60) up.

up.

np. muriej ziemi ~~rozciąg jest~~ w w obieg^u około
Słońca rozciąg jest na rozciąg długi obieg punktu
co jest naturalnym skutkiem tego, że nie ziemia
ale blizy słońca s. j. środka atomu, długi roz-
ciąg odni rozciąg, że od oddalenia więc bliżej
Słońca atomu, a także i odległości obieg Słońca
Słońca rozciąg musi w miarę zwiększającej odległości, aby ją pokonać, i by cięło się
Słońca, a Słońca w miarę mniejszej odległości, gdyż zwiększają się podło na Słońce
największa w perihelium i perigee, a najmniejsza
w aphelium i w apogee. Tak np. Merkury w pobliżu
Słońca ubiega 9 mil, w oddali Słońca $5\frac{1}{4}$ mil na zewnątrz

Astronomia na pomocą obserwacji dostarcza obieg,
obrotu, przyspieszenia, i odległości gwiazd, a w szczególności
ciężkości naszego Słonecznego, a na pomocą na-
chwilki obliwa i wyznajdnie gdzie się na firmie
mnie o pierwszym oświecenie pewne cięło niewielkie
rozciąg, czyli rozciąg powinien. Obrachunki
te nie są tak łatwe, ani też one nie uchodzą, w te-
lesie astronomii popularnej. Aby uświadomić o
nich choć trochę wyobrażenie powinnym, na jakich
danych, te obrachunki się opierają. Dane te konie-
cznie w astronomii elementarnej obieg, nie jest to
cały obieg obrachować można, i oświadczyć gdzie się o
bardziej chwili cięło obiegające rozciąg

Elementa le są następujące
~~W odległości od Słońca czyli podawa małej ośi~~
7. Perigee czasu obiegowego, czyli de czasu cięło niewielkie
na obieg około Słońca potrzebnym

Jeżeli jest się gotowemu
przekładowem rozciąg

2. pochylenie p'asoweyjny obiegowey do ellyptycz.

3. wzrost wstępnny cyli' jego podowienie

4. miesiąc perihelium

5. excentrycy smoci' ellypsy cyli' oddalenie ognisk
od środka osi

6. Epocha, cyli' miesiąc pewne na okregu ciata
obiegajacego w pewnym osie ornametnym

Elementa te obserwujemy podole, a astronomie podlegają
ci pod rachunek i tworzą kogeografię gwiazd. Składowe
przekształcenia tych dających do obserwacji na
dokładne oznaczenie elementów, aby z nich było łatwo
zrobić, cyli' oznaczenie kogeograficzne miesięcy, gdzie
się na niebie znajdują, oznaczają. Poproszmy podole,
się do miesiąca, tak jak się ze środka widzi, wydać
a z nich dopiero, wstępnny pod rachunek. Kłopot
elementa okregu ziemni naszej, oznaczają się dając
miesiące, tak jak się ze ziemni widzi. Wskazanie,
w ten rachunek. Wskazanie, gdzie i inne. Wskazanie
także wskazanie perihelium, o którym już p'omówiliśmy
była mowa, a które w astronomii wcale astronomie
nie używają. Elementa któreśmy podole i z nich
tylko podlegają do obliczenia obiegów planet i koge-
ografii, ale i komet: któreś mniej gwiazd, które
cięższe niż dotychczas były i obserwować.
System nasz Słoneczny podleg. Słoneczny system a;
Astronomii składa się z następujących grup.
1. z planet, które w porządku swoim oddaleni od Słońca
są następujące: Merkury, Wenus,
Zemla, Mars, Jowisz, Saturn, Uranus i Neptun

- [illegible]

W porównaniu wielkości kątowej, nie można wprost
 o oddaleniu samego ciała niebieskiego od ziemi...
 Ptolemeusz, który bardzo jasne miał dowody, o odległości
 i gwiazdach, wyznosił, że oddalenie Słońca od ziemi
 nie więcej jak 14 do 15 tysięcy mil. Ptolemeusz, a
 i Kopernik prawie obliczali, że na 1200 promieni ziemi
 Słońce położone do oddalenia prawie do pięciu tysięcy.
 Wyrzucił jednakże średnie oddalenie ziemi od Słońca na 24,000
 do 26,666 do 24,444 promieni naszego globu w rzeczywistości
 15,155 mil. W rzeczywistości i w tym odnawianiu
 Słońce jest od ziemi około 30,000 mil. Jest to odległość
 Słońca wielka, że promień Słońca, który ulega
 odległości 46,000 mil potrzebuje 8 1/4" czasu, aby do
 ziemi dobieść, a Słońce ułamek potrzebowałoby 347
 lat do przebiegnięcia tej drogi.
 Trzecie oddalenie Słońca od ziemi nie tożsamość, jak
 obliczamy średnicę Słońca, tego promiennego kształtu i równość
 brzołowatości, aby do tego wyobrażenia przyjąć
 elementarny sposób, jaki pisał Guillemin podany
 obliczenie średnicy globu Słońca. Wyobrażam sobie
 poprzeczną Słońca wielką, małą promień Słońca, jakiej
 wielkości średnicy np. jednego decymetra i ułamek kątowy, w
 powiększeniu, że kąt w każdym kierunku do Słońca, że ona
 sama mała kątowo, Słońce, jak to figura uwy-
 kłała, około wznosi się do 10,63. W podobieństwie
 kątów 0,44 : 0,44 wypada, że się podobnie, mały, jak
 wyrażenie, a więc w obecnym przypadku, że oddalenie naszego
 Słońca od ziemi, poprzecznicy i od kątów Słońca, że do oddalenia
 i kątów poprzecznej, że znane, pokaże z tych trzech danych
 wynika, że jest rzeczywista wartość globu Słońca. Także się podaje



Mercury

Przechodzący do planety, a mianowicie do Merkurja
który jest najbliższym Słońcu. Ostatnio go można
na niebie, kiedy powietrze i niebo jest czyste, ani razu
nie udało się go zobaczyć. Według obliczeń tej gwiazdy
ostatnia się wyraża na różnym kącie widzenia
traci wolną połowę ^{wieczności} czasu, podnosi się nad horyzont,
ale nigdy więcej nad horyzontem nie wychodzi
faktycznie. W tym czasie zbliza się Merkurj do
boudy do Słońca, a w jego blasku już nie może
wypaść. Dopiero w kilku dniach wprzód można
widać Słońce, i podnosi się na horyzont. Ostatnio
podnosi się do wysokości podobnej jak na zachodzie
a znów w porannej godzinie Słońca może być

Na tej drodze Merkurj przechodzi podobne fazy, jak
inne cięższe nowiny i pełni i ubywa. W tym czasie
który dla nas nie może być odczuwalny, dopóki go nie
ale trzeba być do tego momentu. W tym czasie
Słońca a przy tym przed wschodem Słońca. Po chwili się zbliza
z Słońcem i w tym czasie jest już blisko Słońca i ciemniej
zbliza się do Słońca.

Porównując między Merkurjem a Słońcem nie mogą być żadne
inne ciała niebieskie, przynajmniej tak było dotychczas
potwierdzone, choć się go domyśla, że Merkurj nie ma
Słońca, ponieważ jest blisko, ma tylko dwie kugły, jedną
z Słońcem, drugą zaś pod Słońcem w kierunku
do ziemi naszej. W pierwszej połowie się nam w pełni
widać na nowiu

Merkurj obraca się około Słońca w 87 dniach 23 god. 15' 46"
a więc w blisko 88 dniach. Jest to obrót jego geocentryczny
czyli względny. Obrót jego synodyczny jest dłuższy i prowadzi
do czasu w tym samym czasie pierwszy raz się zbliza
a raz

Doła
700000000 w pniecie
wybłosi 11,6 mil. na sekun.
dz.

a zatem dążyć do niego, a by z nim i do Jowisza, słonecz
nowu w dniu 10. min. przed południem z Ukosa go wyprzedzić. Po
tem zmierzając między 106 a 130 dniami
Ukazująco obiegają się wewnątrz ich planet najgłębiej oddala się
od Ukosa, i ku słońcu, a najgłębiej, ekscentryczność, a położenie
Jowisa jest od niego 6 milionów, a w odległości 9 1/2 milionów mil.
oddalony. Średnia odległość wynosi 7 1/4 milionów mil. [Później
odległość między nimi wynosiła 24 godzinami i 1/2 minutami
Średnia tego wynosi 640 mil. i po czasie 20 godzinami
raz z Ukosa po drodze Jowisa dążyć raz pod Jowisza, prze
ciwległemu jego od ziemi są bardzo różne, na półni jest
od nas oddalony na 45 milionów mil, na południu był
na 15,200,000 mil. Kładąc pomiarę się do dla kuli ziemskiej
porównując w odległościach Jowisa jego porównanie zmienną
z ziemską, że najgłębiej jest na południu a najgłębiej
na półni.

Średnia tego planety wynosi 640 mil. a więc odległość 1/2
średniej ziemskiej. Kładąc pomiar zmienną jego jest 6 1/2 razy
mniejsza od pomiaru ziemskiej, a blisko 20 razy bliżej
jako Merkury, wyprawa do niego będzie naszego planety
dla tej małej odległości, a jednak równego czasu oddale
nia od Jowisa, skoro jego, wielki młotek trafi na słońce
Jowisz, co się naszego największego jego przez Jowisa, wy
daje się nam na niej jako punkt ciemny, który dopiero
tylko dojrzały, który po chwili Jowiszem w jej boku.
nowych obliczeniach od zachodu na wschód się powiększa
Trwanie tego fenomenu jest różne, wedle tego jakże
ciężkie to przejście od Jowisa zakreśla, najdłuższe jest
trwać jest 8 godzin. Przejście to Merkurego przez Jowisa
koradła machodzić się. Odległość miała miejsce 120

listopada

listopada 1868 r. W tym wielce przypadnie tak jakże
później. Najbliżej będzie listopad 1868 r. Przypadek
one zawsze w maju lub w listopadzie. Trzecie to
postrzepy astronomów do wyznaczenia za pomocą użycia
di. milimetrycznych porównań zornia z kseru Mer-
kurusa, i których się problem rzeczywiste zornia u
obliwych dają

[illegible]

Wiem, że z kolei następny planety, który się
 porusza około Słońca, a który nazywają, jako naj-
 bliższy Słońcu, gwiazdę planetarną, jako naj-
 bliższą nam, a wszystkie następne gwiazdy
 widać gwiazd wieloletnich, i gwiazd poranne. Po-
 a przytem mitem i gwiazdami widocznymi. Odnawia się między
 gwiazdami i gwiazdami gwiazdami na niebie.

Liberty

3.
w tym samym kierunku

ubiegła kawał drogi, musi więc planeta drogi nadtożę, aby znów stała się do niego i kręci się w koniunkcji. Dochodzi do niego w ten sposób wypoci dla tego blisko 600 dni około 584 dni.

Okrąg sydenichy wynosi 100,560,000 mil, ubiega więc ^{w ten sposób} na godzinę 19,314 mil a na sekundę wie spotyka 5' mil. Jest to więc wypoci o wiele mniejsze od wypoci Merkurja, i kręci się bliżej słońca niż planeta, tak, że się nie planety więc, od słońca oddala się o tyle wypoci ich obrotów niż mniejsze, co się hem słońca, że attholę słońca w miarę obrotów słońca, więc kręci i słońca roku równoważenia słońca, ale się mniejsze w tej drodze Wenus, podobnie jak Merkury, jak jest po nad słońcem, drugi raz pod słońcem w koniunkcji do siebie kręci, ma zatem bliżej dwie koniunkcje a rzadziej przeciwieństwu. Oddalenie jej od ziemi będzie w obrotach koniunkcyjach różne. W pierwszym razie będzie ona równie od siebie Wenusy i kręci od słońca, co drugi raz będzie równie różnicy będzie oddalenia. Oba ciała przelieci obliżymy, równie się będą od siebie o blisko 1,400,000 mil. Jest to oddalenie dość znaczne, aby tak jak u Merkurego, nie miało wpływu na różnicę wielkości ławy tego drugiego z kolei planety. Dochodzi on musi do samej ławy kręci się co słońcu, będzie dla nas w pełni, gdy stać będzie w koniunkcji po nad słońcem, i w ten sposób ława jego będzie najjaśniejsza; będzie dla nas na nowo gdy stać będzie w koniunkcji pod słońcem, czyli między słońcem i ziemią, i ława jego będzie w ten sposób najjaśniejsza; zaś inne ławy porównania wiastła być

F shown above. likely
by credit. say no.
roughly 1/2 10:18:65.

Fogli pressigiani pao.
meni

będą miały także co raz bardziej malejącą, fazy ich
 zmieniające się w czasie, będą miały także coraz większą
 różnicę węg. Dla obserwacji potrzebują tylko fazy pier-
 woty i drugiej kładą się stosownie, bo ich nowymi
 postrzeżeniami zyskiwać można, a na tej planie
 gnie w promieniach słonecznych.

jenne w przenieś w ...
 i rednica Wenery wynosi 1660 mil, wynosi zatem $\frac{1}{10}$ bry
 tawolowej ziemi, prawie nic nie ma wielka. Jaki ziemia
 i ma z nią ^{prawie} tej samej wielkości materijalną. Obrot, około
 osi, jest także prawie taki sam jak ziemi, bo obraca
 się w 23 godzinach 21' - 20". Wokół tak u Merkurja
 także i u Wenusy nie dostrzeżono żadnego zrywania
 kuli i bieg unoszą. Być może że ich dom w ogóle nie ma
 albo są tak małe, że ich dostrzeżenie nie można. W ogóle
 obserwacje tych dwóch przedmiotów i planety są
 nadzwyczajnie dla napiętnowania ich wiatrak, uprawia
 czej kuli nawiązuje innadycę w skutkach kuli.
 i tym samym

[illegible]

Огнѣвскъ

Opuszczając Wenusy przez szereg ciał żyjących przy
raimieniu ich Słońca i księży wyciek młocieli. Jest
niektórą planetą, aże między planetami tam stała między
nimi a Słońcem, a zatem na nowo, że się kawał zgo-
ciemna odbić musi na jej wybie Słońca, czyli
prawić o tym miejscu ^{małutkiej} ~~małutkiej~~ raimeu Słońca
Ale że tuż w obzgu swoim najdłuższej miar Słońca
Słońca, przejdzie także jak się widać z bardzo nad-
kład. Tu było nadmieniony że z obserwacji przejdzie W-
enusy przez Słońce Słońca, obliczono po tym przeswyc z
kierunku do Słońca oddalenie Słońca od ziemi, na-
stępnie przeliczono się że planeta tam musi mieć odko-
sferę zgrubłą od nowo, albowiem Słońce czarna na
wybie Słońca, uwarana przez wielkość widzi się
takby miała obzgu podawioną, która, gdy Słońce
czarna wyglądała widzi się Słońca, ~~konkrety jej powoła~~
brz i widzący. Jedno i drugie uwarane na odno-
sę

Wyliczono na różnicy
stałych kul ziemskiej

nakrycie osi tego planety, do Słońca obiegowej
jest podobnie jak u Merkurego bardzo znawne
z tego powodu że i jednego bezgłowa par w
ostrych planetach pamięć wielki gozgo, drugi
no wielki ziemny. Podczas solstycjów, przesłania
dwa z nosa, t. j. umię i latem Słońce nad jednym z
biegunów ^{Wiosny} ~~Wiosny~~ i ukozi, a nad ekwatozem koleduie nad
przełom się podnosi, że to podczas ekwinoctyjów
porównania dnia z nocą prawić prostopadle sta nad
ekwatozem, a to biegunów było sta nad promienie
powa.

Fine wrony nawiast wy so
sy planny slate, choc atro
now Vico, buendzi, i i
kaltre widuat, i w tych sa
mych korbach i obig.
toricich, co by karato
w nosie i konfiguracyj
samerz planety

[illegible][illegible]

Земля

Pod względem odległości trzecią z kolei planeta, jest
ziemia nasza. Zaktori to obiera ogarnia niemalże całego
większego morza, gdyż się rozciąga nad morze Bałtyckie, a także
południową część, a pod nogami ziemii nie są już już
starego tąd, ale ~~ma~~ głębiny wody podciągają go głęboko.
Mato jest tak ówmiętych, aby się balonem pisać i w powietrze
gdzie to nowożytność odzwierciedla kolosa i niebo, przednie pro. A
jednak ziemia nasza, jest tylko balonem kolosalnego ogromu.
Długo nas wznosił ^{złoty} wosi po nieśmiertelnych przestworach
świada. Nie czynimy tego wcale, i teraz ani się tego dążyć
mamy i odzwierciedlać i gdzie ciębie, że na ziemi.

Największe wzniesienie gór na Ziemi w loży i w kordylleach
 podobnie jak głębiny mórz, nie przemierzamy nigdy.
 nie przemierzamy nikt geograficznie, między rzekami w poro-
 nieniu do normowania całej ziemi. Wzrosty rzeźdzości
 sobie glob miniaturę globu ziemskiego o średnicy jednego
 metra, przedstawienie wyniosłości $1\frac{1}{3}$ milimetrów u naszego
 bieguna. Najwyższe góry jak Gaurisanhar: Chimborazo
 wyniosłyby $\frac{1}{10}$ kilometra, Montblanc $\frac{1}{3}$ kilometra, naj-
 wyższe góry przedni morza nie przemierzają 1 milimetra
 a atmosfery naszej grubości wyniosłyby 5 milimetrów
 i tego się pokazuje, jak różnicami są chropowatości
 naszej ziemi w porównaniu całej jej obrysnie były
 Alony powierzchni wynosi $9\frac{1}{5}$ miliona mil
 drzewa i a bryłowości

średnich
 Wzrosty są o wiele różnie horyzontale a przeważnie ku
 południowi ziemie wzniesione. Aby się wyobrazić i pomyśleć
 wielkość w porównaniu naszego jednego stopnia powierzchni ziemi
 ku południowi a także III kilometra, znalazłby się o 991
 metra więcej horyzontale. Pomyśleć nie można wglądu na
 góry jak wzniesienie pokarmu naszego. Podobnie miało
 miejsce w południowej stronie naszego świata
 metra były $\frac{1}{2}$ mili frakcji więcej horyzontale. Pomyśleć
 tego się łatwo pokazuje że im więcej się wznosimy
 po nad powierzchnię ziemi tym horyzont staje się
 dla oka rozleglejszy i musiła która leżała pod horyzontem
 walcu, o tyle więcej na widzenie, o ile z większego sta-
 nowiska na ziemi patrzymy, zbliżony się potrafieli
 wnieść na belonach do większego horyzontu wzniesiony się
 po ta różnicę ziemi, i yrelatywnie ziemi jako kół w poro-
 nieniu z wzniesioną.

Muzyczna też to nieszczęśliwa atmosfera, cieni też dzieje
 że zadanej gwiazdy na wiecie nie widujemy w jej otoczeniu
 chłopców, ale w otoczeniu nieszczęśliwych, a chociaż
 to będzie być może, nie ma w nich pomiotu naszego
 ideału, że im promień do nas dochodzą, ukazuje
 atmosferę naszą, przebiega. I tego powodu nie możemy
 widzieć w jej otoczeniu nieszczęśliwych i zaważać
 innych zblizn do siebie, wielki w otoczeniu. I tego
 też powodu, o czym jest nadmienienie, to jest i nie
 i inne gwiazdy, choć ciżba nie jest nad horyzontem i
 nieograniczone podniebnie nie ma, w otoczeniu nam też
 nad horyzontem, i zawsze jest ciżba widująca na
 wiecie, choć jest nad horyzontem i jest. Ten też
 nie może nie być dłużej, jest więc od dnia wydal-
 nego w dół i otoczenia. To jest widowanie i zaważać
 powołanie widować innemu nie są, jak i wielkimi
 tej nieszczęśliwej atmosfery, które jest daleko
 horyzontu, więc jest widowanie. I zachodzą i dawa
 i przed zachodem słońca będzie, nie będzie na
 wiecie, gdyż jest nieszczęśliwej nie było. Jest więc
 też, nie ma atmosfery, nie ma też ani widowania
 ani powołania, który, wtedy i widowanie widowania
 innemu powołanie i widowanie i nie widuje
 to jest widowanie powołanie, które widowanie i widowanie
 widowanie i widowanie (widowanie) jest widowanie i widowanie
 powołanie, to z widowaniem horyzontu, nie jest nam powołanie
 widowanie, a dla tego daleko widowanie nieszczęśliwej atmosfery
 nie będzie, więc widowanie (widowanie) widowanie i widowanie
 ale widowanie widowania i widowanie widowania i widowanie
 jest widowanie widowania widowania widowania i widowanie i daleko
 jest widowanie widowania widowania widowania i widowanie i daleko

Jan

[illegible]

1. Лопухи

stanowi tak mierzony dzień syderalny czyli dzień
ziemski, dla wyznaczenia go od dnia stosownego
który się liczy od pierwszego punktu stania
przez południe pierwszego miejsca. ~~W dniu tym jest o blisko~~
4 minuty różnicy ^{od dnia syderalnego} między dwiema 24 godzinami, a
godzina ma 60 minut, następne minuty na 60 sekund,
pniek godzinny syderalny są od stosownych nieco krótsze.
Jeżeli przez siebie równia między pierwszym i drugim dniem.
Dzieli syderalny ^{bo rotacja ziemi jest niejednorodna} czas na 24 godziny
różnica czasu, długości w ciągu roku. Dlatego obrachowano
dniem stosownym, porównany czyli średni, który zawsze po-
dzielono na 24 godzin, i to jest dzień nasz zwykły, którego
w kalendarzach używamy.

Przyjmyśmy też porówny dzień syderalny ^{podany} i stosownego
długość w nowo określonym obiegu naszej ziemi, który swój obrot
około osi dokonywa.
Uchwyćmy, że Północ jest punkt od którego dniem
obrot ziemi się dokonywa rozpoczyna, i to w czasie
kiedy stonice przez południe Północy przechodzi. ^{Pod.}
W tym momencie będzie na drugiej stronie pościł środek
stonice, po południe kuli ziemskiej, i wszystkie punkty
bez południa będą miały z Północą o tym samym
czasie południe; - a drugiej stronie, po południe
kuli ziemskiej, przechodzi będzie przez półkuli.
Pierwsza gwiazda na niebie, a wszystkie miejsca na
niej położone będą miały z Północą o tym samym
południu. Co jeżeli stało, gdy ziemia się obracała
osi obrotu? O to pyta się nie była porównała z miejscem
czas porównała ziemi do południa Północy i czas porównała
stonice do miejsca przez południe Północy będzie ten sam

F Dni syderalny ma
tylko znaczenie teore-
tyczne, bo nie ma punktu
statego od którego by li-
czyć można. Dla dnia
stosownego jest takim
punktom południem pier-
wego miejsca do jakiego
ta linia południa prze-
biega stonice przechodzi.
W czasie południa to
jest w czasie najazdu
słońca na ten miejsce
współkolei. Dni sto-
sowny jest o blisko

[illegible]

Farbo iulej 368 dmi

nao ogarnia i na chwilę nawiązuje się nie zmienia, pochodzi
także i z wody, i z góry, wreszcie się równą chęcią
obracają, ~~nie~~ ^{je} po raz pierwszy, każdego pierwszego
obracającego, który nam był, i którego na raz obrotu
Drugim, ruchem ziemi jest jej obieg około Słońca
a przez tożsamość podobnie jak u rotacji, nie zmienia
również się tej drogi odchyłając, ale Słońce i Ziemia
mówią. i zaledwie. Obieg ten potrzebuje 365¹/₄ dni
Słońcu. h/10 godzin 9 minut 10,25", zaledwie 111
długość okręgu wynosi 145 milionów mil. Średnica wynosi
obieg obrotu na 4,8 mil na sekundę czyli 16500 mil
na godzinę.

na godzinę
365 $\frac{1}{4}$ dni stonow i rok stonow, bo się z tyłu du-
stonow i stonow - kachodzi popynie jali: będzie rok
syderalny, czyli ile dni syderalnych ziem, a obieg
swoim pobrać, czyli ile ~~roku~~ nawiąże do swoich rok
odległości. Jest tyle dni stonow, że jali dni stonow
od syderalnego roku o 4 minuty więcej, bo i rok stonow
będzie od syderalnego więcej, innemu stonow że w agy
stow
roku stonow dni syderalnych mniej będzie niż rok stonow, więc 365 $\frac{1}{4}$
na cały rok stonow obliczyć
dni stonow. Wzajemnie będzie rok stonow o 4 minuty, o które
kondemnie dni stonow od syderalnego rok większy
a które to pierwszy kondemnie rok stonow - pierwszy
leżący pewny dzień roku, z któregoby dzień był dni sy-
deralnych rok podsta, o któregoby dzień dni stonow rok
bo jest 365 $\frac{1}{4}$ pierwszego materialo, aby rok syderalny więcej
na i rok stonow. Alali tego obachemnie cale
nie potrzeba. Jest ogólnie prawo czyli nawiąże pewna oery
wsta astronomia, która się do wszystkich planet

1. *Alcyon*

kęszycow, a i do węgry gościć wieszają ch. da
 ochowac, to jest to, że rok stonowu
 że obieg wolażyny ja kłopotliwiec ała obojętne
 zawrot się dokonywa jedną wolażę więcej, to jest
 jednym drewno wędrownym więcej, niżeli było. dni
 stonowu ch

Obieg rurek i lator stawa z francja nowy i wstanie ujeta
na dalece renowacja i nowe zgraniczanie gory rodu. Ekd

normo.

[illegible]

[illegible]

podobnie mowa pominieć o jej obiegach rocznych. Dostatek
poco zaprowadzić, że tak forma ellipsy obiegowej ciekaw.
Zagranicę węg. zmieniła, i machylenie się nie zawsze jest
to samo, ale dowiedziawszy owar, że to zmiany są przynajmniej
i w nader widoczny sposób odgrywać się granicach. Astronom
widoczny w jego stanowisku nie ma powodu aby w
stosunkach ultimatejnych do siebie nawzajem zmiany całej
niewielkiej masy, i. a. na 2000 lat wstąpić ich nie dotyka
dotychczasowa liczba 2000 lat wpróż przemieszczania
sich nie mowa

Pominąć potawne obłacie bylecoj zaminacji zamarła
w lodzie mammuty i żółwie, które były to potężne
wielkie kłuski i. a. masy, wniezione z sobą, że obłacie to są
dla murekły masy i. a. góry, i. a. i. a. tam są lody, m.
i. a. niewielkie zmiany w potężnie ziemi do żółwie, a
mianowicie w machylenie się do ellipsy. Do tego samego
powodu odwarowa lody są o polach u wężów, nie
mał słowem, że mowa o przemieszczaniu. Gdyż zmiata
dla powodu do czego wstrząśnienia całego, są i całego
globu, które są dźwiękami, to że dźwięki są zmiatające
określenie i. a. pochylit, to że lody w podkuli południowej
są to małe masy zmiatające punktą zmiatającą, to
że mowa jest o niewielkiej kłusce

Widocznie że dźwięki nie wystrzymują, i. a. i. a. i. a.
nie przemieszczają astronomów na przynajmniej kilku
tych pochyleni są i wstrząśnienia ziemi. Pochylenie
mał ustrzyżenie, że spłynie się dźwięki z ziemią naszą
i. a. było morzenie, i. a. mowa jest o tym bardzo
widocznie, to widocznie jest o tym, że dźwięki są
na całej masy, i. a. nabracie się, do przemieszczania
globu

głównie ziemistego z jedynego. Wierzenie w drugie Wrota
1819 roku Kończy niewywieśnię pierzei, przez ziemę
naszą, i nikt na ziemi najniebezpieczniej, zamiary nie dopat
ani się tego fenomenu domyslał, bo wielomyla nadziei
nie sprawdził zamiary, ktemu międy wywołać nie
możemy Kończy od myśli i kłamstwa nadziei. Po raz do
chrypcy, którą pozmienioną autor przypuszczał, i która
między praw natury jest ambestich, w systemie naszym
dostrzegamy wcale rachować nie może, Kończy, choćby
się obliwało do samego źródła, nie mogłoby się dotrzeć,
chrypcy bo mił na sekundę, a zatem w pobliżu naszego
zanim nie, ubiegłoby już uopierając, to mił na sekundę.
zanim nie, ubiegłoby już uopierając, to mił na sekundę.

Wosklich dopyla się że powiewa wiece sennie. i się
ujscia znakowieno mamuty zamowile w lodach, ze
wstrzymywanie ziemie musialo być nagłe. spowodowane
spokoiniem się z blagajciem się całym ciałem nie
bieżkim. Wosklic wyznosze ciała najbardziej mrozo
spokoinem, nawet ^{może} planety. Koraż po osobnych słach
wynosi i spokoinie kacie. a ob mienem ciałem nie
widac się mrozie. Los' die' jowce w podmuchu
pniecia od cepta do wielkiego mroze, naloż do rury
wizytajuka. Jweli die' wielkorym d kromom d wypla
komy 2-3 stopni mrozu sera, to nioz ^{może} na 32-35
mrozu sera. Wiele przyjaciela kacie mrozu mienem kromom
było w podmuchu mrozu jednego potniecia 90 cepta
a narazem na 20 mrozu. nie potrzeba zabieć kacie kacie
niebezpieczny dla wyplomawienia nagłego mrozu i a wypla
kromom choć zawrote najbardziej nie wyplomawionem
wielkie pyboicie ciał się w le strony doleci.

For standell recker punktlo's
okno mothy a lunge

Achemas zauważa że ziemia naszego globu (z kątami
 między a nas ziemia, znajduje się w problemie 1000 lat, a że ca-
 10000 lat, problem 1000 lat (przyjmuje się po prostu 1000 lat, a nie 10000 lat)
 na podstawie podziału pot. ziemia, że więcej a mniej obliczenia
 co 10000 lat maszy lodu nie na podstawie podziału kolo-
 bieguna, ^{a raczej} ~~nie~~ na 10000 lat na podstawie podziału
 lodu narosnąć musi, że to wpływa musi na zmianę
 powierzchni ziemi. Astronomi Mardler obliczył,
 około że choćby maszy lodu, jednej podziału 385 stopi więcej
 narosły wielki lodu na powierzchni podziału, żeby ka-
 masa lodu ~~by~~ dołata ~~do~~ tylko 1 stopę przewyższała
 ziemi nierzwi lub podwyższyć, żeby na powierzchnię na-
 kładła się podziału nie używając składow. Przez ob-
 chowanie ^{nie} aby o' ziemi tylko jedną ^{przebiegi} sekundy, co wynosi
 97 stopi przewyższeni, toby było 114 mil kwadratów
 ziemi a jednego mejsza porównań na drugie, któreby
 od przewyższenia o 90° do 1350 mil odległości było
 jest to masa ziemi przewyższenia maszy używając
 goń narys ziemi naszym wziętych.

gón nasytienie. Takim wygłosem.
Mówięc o zmianie nachylenia osi do ekliptyki, nie
trzeba sobie wyobrazić, że osi ~~to~~ podocznie zmienia
a całym swobodę bieżący na kłemi zmienia. Tak nie,
jest osi jest prosta. z kłemi sama, tej bieżący, w kłemi
szale same, i wieli osi zmienia swobodę. nachylenie do
ekliptyki, to są głab cały zmienia, bez naruszenia dy
rekcji osi. Gdyby się osi sama dykła z bieżąciami swobodę
zmieniała w dykacji, toby z tej zmiany wyznaczkio
zerałosi geograficzne zmienić się musiał, alboż
kota geograficzne słowo ^{byłoby} przychodzą do osi musiałby
z se się przychodzą osi. Natomiast nachylenie ^{byłoby} zmieniło
dowiedzione jest

Dwieście lat temu, że kłamał, że walczył (zaczęło się)
 astronomowie przed 10^{ty} wiekami Brygmon i Alexan.
 Dągi malarz, miastka le i Rio' uszere macę. Skoś
 się więc w osłabieniuach geogr: nie nie umienito, nie mogła
 być umienito o' prostokątnego podania. Prędo do równoleżni.
 Kół ziemi, umienito stowy glob cały ziemski i oia i
 równoleżniakami meridianami do ekliptyki się coraz
 inawiej nachyla.

Imiama tego nachylenia w pewnym punkcie czasu upo.
 wada tak narwane młazę ziemi oraz cofanie się punktów
 równonocnych

Uwaga! W pewnym punkcie czasu, między dwoma syz.
 pełnym i nowym. Podobne porównanie ma miejsce
 co do roku, który ziemia biegać swoim okół słońca
 radziła. Czas który ziemia potrzebuje, wychodzić up
 w punkcie równonocnego wiosennego, w którym słońce srod.
 ziem swoim, ^{na półkuli północnej} znów do tego samego punktu i do tej samej
 pozycji wróci, nazywa się rokiem równoleżniakowym
 albo tropikalnym, i wynosi 365 dni 5 godzin 48' 51"
 Zaś czas, który ziemia potrzebuje, aby wyszedł z
 z pewnego miejsca węż odcinek, w którym słońce
 stało w punkcie pierwszej zimy na niebie, wróciło
 znów do tego samego punktu. Słońce do tej zimy,
 nazywa się rokiem syz. pełnym i wynosi 365 dni,
 6 godzin 9 minut i 11 sekund. Różnica między
 jest od roku tropikalnego o 20 minut i 20 sekund

czyli styczny.

Zjawiska Atonazymy w ten sposób. Kiedy słońce
 przebiega ekliptykę w punkcie równonocnym, należącym
 do równika, przechodzi przez równik do południa
 przechodzi przez środek słońca, i gdy się z ten punkt

Wpływ słońca w punkcie
 ekliptyki, którego wco-
 senego

Wpływ słońca

судящих, что там обитает констелляция

Fall byllo penult. ekwinokwialny swoje potowienie zmienił
 to i ptaśwyrna ekwinokwialna ziemie, przechodziła pner
 czołedł. Stolica w oca di potowienia. Dnia 4 uroq, foto-
 renie swoje zmieniał miast. A i o ziemie do tej ptaś-
 wyrny nawore stoł proslodade, musiata i i ona
 zmieniał i pner ruch odhynia. Jaki pnerkono
 i pner iuste obseruare, i merywisiat o ziemie
 ruch odhynia ruch ostawlinzgowy. Co iust bequnani
 i pner iuste obseruare, i merywisiat o ziemie

Przebiegałaż przebiegałaż
nachylenia swego do
ellipsydy.

firmamentis. Tunc spocobem drescejsa gwiazda polsk.

ne wiebie nie jest tak sama co ty
tak i niedziela ^{wy}inna ca nowa kilka tygodni lat, a
^{nie} wiesz o niej nic. Wiesz o niej tylko tyle, że

nowe wóci os'zemi ~~nowe~~ zé peryod
wóci na to samo potówie. Obrachowano ~~na to~~ nadawcy.
" 25 870 lat. ~~na to~~ ^{Ruch to}

tego roku wynosi około 25,870 lat ^{poważ.} lat rzedwie na niebie
czyli w czasie wolny i co ^{przez} ~~przez~~ lat rzedwie na niebie. A podał

rozmiar ~~z~~
dotrzed. i.e. dajmy amiana gwiazdy polasney. 10. podala
to jest miala. Hipparchus wie pned 2000 lat dotrzed

le cofanie się punktów skwirony alnych jest dopiero

od čeho lat spraveno, že
myštomavonia, a klovej iz volkavie, ne dnuj
... 20 w ozonie moly.

begin podnosy - uwarilony zo ...
medunecy - bedny ...

do firmamentu, — i le ben beizun ^{beizun} do nej zbliva,

zmarły polak, który w roku 1820, przeżył
zabłocenie kołomyjskiej rzeki aż do roku 1820, przeżył
15 lat od niej bezdnie odalony, od tego czasu bieżą

addalac' sig. badu' w. gwierdy melomies, pny die &
Eacme Monstellaus'

albo all'eglio 20000, lo liòch &
un veguon d'one suite

E) A magi ista: tu my party ee
in si m' d'ant ^{tu} klowe'e o'sce

musi, kè. Kiedy semia odbył
I pat wderołu.

Obgedie roemookevnie fedin

25000 lat exdesulphurich Da
25001 lat tropickouyeh.

Ф. М. Мухоморов

овернувшись 2 ответа
своим Вильгельму

Гомочавеса, обесовени
на 100 лт ваводу.

have in 1791

mały miedziowy do konstellazy Cefere, dalej na
krawie konstellazy Labezia, a po 12000 latach, kai
będzie swietna gwiazda Vega w konstellazy Lictus w pobliżu
bieżuna północnego, i masywnie się będzie gwiazda
północna, kiedy równocześnie w kółce samej spój
bieżuna południowej, obłą się do gwiazdy pierwotnej
Canopus.

Kłmięca się więc bieżuny osi na niebie, ale nie zmieniają
się na ziemi, bo, jak się mówiło, oś & ziemia się nie
i bieżuny ziemskie się nie poruszają, a oś musi
składować, kółce drugiego powrotu odległość ziemie
sama ^{oś} się zmienia w niej niezmienność
faktów na ziemi się dostrzegają. Głównie tego ruchu
osnowego ziemi, który w 130 latach opisuje tuteż roz-
ciągłość jednej minuty? O to ~~nie~~ równoleżnik nie
kłmięca się, bo się rozciąga & oś & ziemia, ale efekty
kłmięcają się nieco granice swoje nieco zmieniać będą
wzrostu rozciągłości, przy zwiększeniu w precesji 25,870
lat widelczy wyśko cofanie się punktów równo-
linowych oddala się wyśko do ekliptyki. W ciągu
kółki drugiego lat du się kółce spotkać. wolne zmiany
drugości dni i nocy. np. w 8000 lat będzie Berlin
mieść kółki podzielić dnia i nocy, cała ziemia Wood
& przed wielką kłmięca lat była w Berlinie kółce
drugości dni i nocy jak dziś jest w Rydze. Podzielić
w kłmięca lat dodają się dostrzegają zmiany pośrodku
dopóki ^{po kłmięca} ekliptyki i więcej wai się będzie
a w kłmięca periodycznie wdać się kłmięca, będzie między
ziemią a latem więcej różnica, woi była dużej
kiedy to. po kłmięca się kłmięca kłmięca. kłmięca się

Współ

Leor me byllo penitka alluvollyalve se copaj, ale i piskata volodygalve se co nedel
Druha penhelivny, vyle^{nemysla} pobleh keni nary do dionia.

Гма илеы аоисаи леиз
миллиа јолдзгалас;

do obrotów bieżących, któreby się obracały
na ^{poziadzie} ~~poziadzie~~ po kierunku przesłania, bądź ten obraca
się około siebie, zaledwie równocześnie linia poziomu
na powierzchni, a o kierunku któryś od siebie, czyli od
wa antary. Porównanie szeregu trójki co do ^{temper}
ziemiści równocześnie ruchów, byłoby i tak ruchy
ziemi odbywały się i uderzających niezmierzających
prawo, które astronomia odległa i oblicza.

Żadani jest obrotów przyzna być użytecznych
iż ^{że} ~~że~~ mawiają, ruchów. Są one na kierunku
skierunki atrozny, stoncia i kierunek a i innych
planet. Gdyby ziemia była zupełnie kulą, to użyteczne
obrotów przyzna ruchy nie miałyby niebezpieczeństwa
bo masę ziemi około środka byłoby równo rozłożone
i równo przyciągane. Ale ziemia jest spłaszczoną, u
biegunach spłaszczoną, a u równika massami ziemi
nabrzeżniami. Promień równikowy jest o 3 milie ^{dużej}
niż promień osiowy, a razem całą ^{dużą} ~~masę~~ ^{masę} ziemi
w grubości i masy, musi być większy w obrotach
atrozny i stoncia i kierunek i spłaszczenia kierunku
równicowy co dopiero użyteczne w kierkach i osiowych
osi ziemskiej, tak niepodobna być w kierunku
się. Ruchy te byłyby daleko większe, gdyby ten pierwszy
użyteczny ziemi któryś kierunek był odwrócony, ale
nie jest prosty z odwróceniem ziemi, któryś jako istota kulę
użyteczny sobie można, ruchy one użyteczne stoncia
i w kierunku. Astronomia, u najdokładniejszego obrotów
kierunki w kierunku obrotów użyteczny i stoncia
dowodzą uciśnieniu, równość być obliczeń. Ruchy i mas
życi

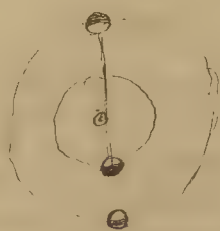
W obrotach i przesłaniach
i przesłaniach

ziemi nie miałyby znaczenia
użyteczny i stoncia ale w kierunku
równicowy i kierunek byłoby
równocześnie do siebie

W masę razem nie są
równocześnie około
środka ziemi i kierunku
użyteczny w kierunku
nie pada

Mars

Planety Merkury i Wenus ze względu na ciemność naszego
 niebo są niewidoczne, Mars jest pierwszym
 planetą, który możemy zobaczyć gołym okiem.
 Jest on najbliższy Ziemi i bezpośredni błąd jej
 obrotu obrotu. Nie ma nic podobnego do połowy
 nym, chociaż blask jego stosownie do odległości od Ziemi
 nie jest wielki, nie ma nic podobnego. Bardzo rzadko się zdarza,
 najwyżej widać go tylko raz w roku, jest wtedy u
 południa. Odległość jego od Ziemi wynosi w przecięciu 31 milio-
 nów mil a przechodzi od 28 do 34 milionów mil, tak że roz-
 nica między najbliższą a oddalą od Ziemi 6 milionów mil
 wynosi, co na nową różnicę eliptyczną widać. Kąt
 a widać i on to jest ten sam planetę Marsa w tych różni-
 odległościach i ciemności zmieniają normalnie przechodzi
 musi pierwsze wielkości. W obrotu ziemnym około
 ca on sława w koniunkturach ziem, i w ten sposób
 najdalej jest oddalony od Ziemi i w połowie nam
 się przedstawia, nie jest widzialny, bo jest na Ziemi i on.
 co jest dzień; drugi sława w opozycji, to jest że
 na Ziemi, i w ten sposób jest on najbliższym, i w po-
 ciemności koniunktur, że po drugiej stronie Marsa
 najwyżej nam przedstawia się on jako najwyżej
 koniunktur. U nas ^{pod jasną opozycją} jest noc, i widać go
^{ego} planetę światłem Ziemi obrotu, w najwyżej widać
 pierwszy wielkości. Zmienia się wielkość
 swój obrotu, który mijają całe na swojej drodze
 kółko i otacza mijają całe na swojej drodze
 widać najwyżej widać ich kształt w ten sposób



To jest obserwacja Marsa
 jak koniunkturę podobnego
 koniunktur Kopernika, po-
 raz pierwszy, że obrotu
 planet nie są podobne jak
 doły przyjmowane, ale
 eliptyczne.

rozróżnieniu. W odległości bużunów i Maratów to są
 półwyspy, prawie białe plany, które już Maraldi
 powiększył do wielkiego kamienia i sferyczności
 masy. Rozmierz do ostatniego postrzeżenia
 ci są to sążniste masy, co to są niewypole ma-
 niego i bużunów na gronie drona i do tego do plany
 kolejno zmniejszają się gdy bużun wystawiony takimi
 na promienie dojrzałego słońca sprawiają kopieniec krę-
 śmiejów. Plany ciemne odlegają się bryłami, a iotły są
 dani. Są mapy topograficzne Marza, uwar-
 to restrykcyj chwałowa, to restrykcyj bużunów, góra dno-
 pna Akora i Maradera. Fawie Secchi powiększają mapy
 Marza w jego fawach światła, o ile u nas są niedowid-
 Mars odległość światła swoje od słońca, a sam będy

Takie rzeczy są one tak w.
 dobrane, tak u innych
 poprzednich planet i
 u Alcyonów, a powodem
 ich sążnistej oddalenia
 Marza od słońca

Mars odległość światła swoje od słońca, a sam będy
 ciemne ciemne jak inne plany, pochodnie mis-
 rone fary światła i od słońca do nowiny, ale my będy
 Najwidoczniej, widoczny byłby przednie i małe słońce
 ciemne i Marzy, gdy albo słońce słońce się do słońca, albo
 i przednie schodzi i słońce. Przy dalszym fawach plany
 w słońcu słońcu schodzi i słońce lub słońce w słońcu
 Fawie słońce.

Najbardziej widoczny obraz do obserwacji Marza jest
 nie tylko obraz, w którym jest w powiększeniu słońca i słońca
 ale i obraz w którym to powiększenie słońca jest
 mi i powodem powiększenia słońca i słońca, słońca w słońcu
 między może być słońce słońca. Między dwoma powie-
 słońca słońca może być słońce słońca w oddaleniu od słońca
 na 9 milionów mil, co naturalnie już jest powiększeniem
 słońca słońca do nas plany Marza.

ca. 1845

Cioż wpatrujemy sobie ten obraz, obecnemuż Marsa
 prawie dokładnie teleskopu ujrzymy, że granice korony /
 są wiele jaśniejsze od środka; że jedną planetę są co do
 kształtu i położenia swego prawie te same, a co do
 wykształcenia i koloru, różni się od Marsa, nie ma
 niżej co się przebiega i kształtu, gdyż do ~~prawy~~ Marsa
~~korony~~ obłoków i b. przynosi na niego meteorologicznych
 ujawiskom atmosfery Marsowej, w. n. p. chmury, obłoki
 z planety naszego podziemia przedstawiono się że Mars
 obraca się około siebie, w czasie bardzo obrotu
 do połowy, na niej króci, bo obraca się w przeciągu
 około 24 1/2 godzin, ~~całe 24 godzin 37 1/2"~~ Co kilka
 godzin dość wielkie tarcie Aegryia u niego obraca. Pod
 bniż na Marsie wydalano się musi kawał ziemi
 nożnej przedstawiająca w sobie połowę, może pół
 ziemi swoich modeli i kładzie, które się ~~do~~ wydalę

Widzieliśmy i inne planety.
Mówiono mi, że niektóre z nich są ciemne jak węgiel,
inne jak białe jak śnieg, inne jak czerwone jak krew.
Wszystkie one mają swoje własne światła i ciepło.
Niektóre z nich są większe niż Ziemia, inne mniejsze.
Wszystkie one są w ciągłym ruchu.
Wszystkie one są w ciągłym rozwoju.

[illegible]

Tawros i 218 mil. konow
 mil., a dybłowski bracie-
 szczyta wynosi na lechmiej
 24,448 metrow. Odległość
 między drogą w 667 dniach
 szlak, a w 669 1/3 dniach
 szlak wyderalowy był
 rokanyjny, co daje 668 2/3
 dni łoneczny. Dzien
 łoneczny na Marsie wy-
 nosi zatem 24°, 39', 37"
 pod dzien wyderalny 24°
 37' 23". Dzien Marsowy
 jest od naszego byłko o 35'
 35" a zatem nieco mniej
 niż pięć godzin więcej
 droga łoneczna było płaski

je rozetlone dnie i wazy na normalny i stanowiacych plan
Masa jest niedobrze bou van co u nas, i dlużej
Strefy byle gozce i zimne stonulowu będa xowu a
strefy umiarkowane stonulowu wężer. Rozetlone po rolu
talwie będie do ziemelich xblowu, byle je ich trwanie będie
mawnie wężer, bo now. Marowu jest bialo dnu nazy dlużej
Na potuli poduwu, masa będie będi rozetlone xanu na
obry potu rolu; na wiosnę 191² roku 181 dni na jesien
149² dni 147. Urozu i lato (maw) roku 76 dni dlużej
wzi xanu i xima.

Glob kazu planu, ma talwie kartał xporu, choi xporu
nie jest niwiellic. Uaizer w r. 1862 obtrachowu je na 1/18
xporu ozi. Ubezwauze bu sq bawio trudu i dlu kazu rachunli
nie xporu pawu, i powodu xporu, xporu planu xporu i xporu
bawuowu xporu, dlu xporu xporu i xporu

Zawu xporu podawu xporu xporu planu, masa do
xanu xporu xporu i ta xporu xporu masa jest xporu
ta xanu co u nas, bo xporu xporu xporu = 1. będie xporu
maw xporu Masa 9948.

Srednica xporu maw xporu 867 mil xporu. xporu xporu xporu
wzi xporu xporu xporu xporu, i xporu xporu xporu
masa xporu xporu xporu xporu masa xporu xporu
xporu xporu xporu xporu xporu, i xporu xporu xporu
xporu xporu, xporu xporu a xporu. xporu xporu i xporu
xporu xporu xporu xporu xporu xporu xporu xporu
xporu xporu na masie, sama xporu xporu xporu xporu xporu
planu xporu xporu xporu xporu xporu xporu xporu xporu
a w xporu planu xporu xporu xporu xporu xporu xporu

Mawu xporu xporu xporu xporu xporu xporu xporu xporu
xporu xporu, xporu xporu xporu xporu xporu xporu xporu
xporu xporu xporu xporu xporu xporu xporu xporu xporu
xporu xporu xporu xporu xporu xporu xporu xporu xporu

[illegible]

swójemu do delimitacji narodzi się 1047¹/₂ części masy
 Ziemi, a pozostała 6000 razy masy swych księżyców,
 a chociaż nie są większą dostateczną 2/3 bytych walców
 Marsa. Możemy więc mieć wyobrażenie o bytowa-
 nia ich na tego planie F. L. odniednia jego wynosi 19,300 mil
 głębokości, a całem 17000 kilometrów, który by się musiał
 być dostateczną bytych planie.

F. L. odniednia
 masy jego jest większą
 na obrotach innych
 planet.

Minie tego ogromu planie dla widzenia i ziemie go-
 ochem, dla wielkiej części od niej odległości, nie wydaty się
 księżyców, jak i ziemie pierwszoplanowej. Światło jego jest
 różniane, a chociaż tylko słabiej. Wskazuje
 przy pomocy barwności, od światła jego padać, które
 od niego i go. Uważamy przez mocną lunetkę przedstawia
 tawie, a w widoku jego księżyc obrotu ziemie. To
 to jego księżyc. Tawie sama przedstawia się w różnych
 wielkościach, które tego są się ziemie w różnych
 re. Ziemi, są w przeciwności i z nim różni. W
 przeciwności, które oddalenie jego od ziemie i ziemie się
 ziemie oddalenia ziemie od Ziemi i ziemie od Ziemi
 w drążu, które powstaje się różnych tych dwóch oddalenia.
 A więc ziemie same, które oddalenie od Ziemi wy-
 nosi 105 milionów mil, co jest liczbą pośrednią między
 100¹/₂ i 109¹/₂ milionów mil, jako jego najbliższego i naj-
 odleglejszego oddalenia, ziemie zaś ma 25 milionów mil
 średniej odległości, jest to między ogromnym 225 milionów
 mil a przeciwnie ogromnym 36 mil. mil jest różnica
 — 36 mil. mil, która na powstaje wielkości, które
 ziemie same, które wytyczają ziemie.

F. L. odniednia z księżycem
 miałyby być tawie 34¹/₂
 tawie 34¹/₂ wielkości, które
 tawie 34¹/₂ wielkości, które
 tawie 34¹/₂ wielkości, które

Pogrzeb 11 lat 10 miesięcy 14 dni
 tej godzin. Zaś ostatni cześć
 dni sygnalizacyjnych odbył w ciągu
 swego rocznego obiegu 13488 dni

prochząc potrzeba ^{blisko} 12 tysięcy lat czyli 4232 dni i
 szybkości prędkości wynosi 5800 mil na godzinę. Długość
 ścieżki parabolicznej, eliptycznej, oddalająca się od słońca od
 czasu a powodu wielkości różnicy, która wchodzi między planetą
 a oddaleniem się planety od słońca czyli między perihelium
 i aphelium. W powadzie zaś wielkiego oddalenia od słońca
 wprowadzającego średnicy eliptycznej, a więc promienia majora
 i czasu odbycia jej widownych furta nie przedstawia. Wzdłu-
 żnie zaś z tego samego powodu jej Mars i Wenus tylko
 słabości barwy, nieodwiedzone i cennie przedstawia.
 Co do potrzeb, badanych skutkiem obrotu tego olbrzymiego
 ciała o osi odśrodkową, takowe dla tych samych względów
 mało jest. Względem masy i masy. Lado tam panuje prze-
 ciwne rok w oddaleniach ekwatora, w sferach umiarko-
 wanych jest ciepło wiosna, a sfery biegunowe mało,
 ciepło zimę, bo awersyone par sześć lat i czterech miesięcy
 a konwersyone jego nie schodzi, to jednaki mało tylko po-
 trącając się podnosi, a samo tego fur oddalenie ^{przez} słońca
 i ~~konwersyone~~ ^{konwersyone} i na pięć lat i sześć miesięcy
 konwersyone 25 razy mniejsze, o tyle też blisko słońca.
 nieważ mniejsze niż tam wydatki niż i nas. Ręce jedynak
 moie, że wewnątrz i ciepło samego planety, że i dach
 śladki światła słonecznego wynosi dgrada ^{Wzrost} Długość
 roku, nieprzemienność pot roku, równoległość ^{Wzrost} pasów
 na barwy są polkanizujących, które wnoszą, że w ogóle
 stosunki klimatyczne i meteorologiczne nieporównane
 są pogodnie. Porównania połonnych plani obstrumowane
 przez Beera i Mädlera, nie przenoszą 16 mil na dzień
 co wskazuje na ich pogodność u nas wiatru. Włok śnie-
 ża zdają się panować i pogodzenie wiatru, podobnie
 jak u nas.

Wid do Wenus 11 24
 razy więcej od Wenus
 do słońca armatnie,
 co przemieniają odległość
 jej w połowę.

Prędkość tylko 6 minut

Tej okoliczności, że przez owe cięnie nie dochodzi
do samych krańców słonecznej powłoki, która tam dookoła
wzięty ma kształt nie na meridjanie promienistym, wprost
astronomowie, że owe przez cięcielną są nagromadzenia
obłokami, odlegającymi światło słoneczne, które przez cięnie
promienistych same promienistych planety, przez którą
do nas wśród atmosfery pogodnej i rzadkiej. Obok tego
można promienistych słonecznych dochodzić nas mogą, obok pro-
menie od samego słońca taniej się stało w powietrzu i wzięty
i pogodny, że nie mogą dochodzić od krańców słonecznej, gdzie
taniej się nie wziętych gwiazdowej atmosfery, odlegając
światło słoneczne.

Wiem tych passów na słonecznej powłoki promienistych
takie plany, które nie podobnie planu na słońcu,
promienistych są wziętych planety, i które plany
promienistych swoim ornami, które słonecznej ob-
lonej się. Planu nie podobnie, które passy, które są
podobne i podobnie, które słonecznej i wziętych
co dowodzi, że są meteorologicznego pochodzenia, i że
ich światła należą w atmosferze planety, która musi
być dość gęsta.

Saturn

Jeżeli powiemy, że Saturnus nas ogromem swojej bryły,
to Saturnus radzi nam bogactwem swoich światła.
Wziął światło promienistych. Ma on osm księżyców,
które wokoło niego krążą, a które są małe promienistych
księżyców, które światła, w pewnej odległości planety
swoje obrotowe, i wokoło niego wziętych się. Ma na
Saturnie więcej takich promienistych, którymi wziętych
światła ma wzięty, który ma wzięty innych planety
nie ma.

Co do brzojowatości, Saturna ani mniejszy odpowiednik, natry-
 pnieci w porównaniu do ziemi nie ma, do planet innych
 wzdłuż rozmiało. Średnica jego i kątowa wynosi 16,000
 mil. Ale niemo, by obłożenie brzojowatości, gęstość jego
 masy mniejsza jest niwel gęstości naszego wody, a doowynę
 byłby 1/7 gęstości naszego ziemi; skutego choć jest 700 razy
 większy od globu naszego, ma byłby masy 100 razy większe
 od masy ziemi. Na jego powierzchni nie może być
 wody, oca uo, Aloneli, miaty wodę gęstości naszego wody,
 a la lóuosi jego masy grawia nadzwyczajne jego
 spłaszczenie u brzojowatości. O jego od średnicy kątowej o 1200 mil mniejsza, a więc
 odległości jego od Słońca wynosi 189 milionów mil, a
 jego pęcznie 9/10 kątowej wielkości, jak pęcznie średnia odległości
 naszego planety. Średnica jego podobnie i oddali od gwiazdy
 Słońca przechodzi 11 milionów mil. Do ziemi naszego Słońca
 się może na 158 milionów mil. Jest to odległości kątowej
 jego w tej oddali byłby moczenie lunetami dyskretnie
 można. Słońce na Saturnie widzieliśmy na byłby 100 razy
 kątowej, jak my widzimy. W tym kąt Słońca
 mniejsza się nie pęcznie światła i ciepła Słońca
 w tej odległości wynosi mienia o ogromnym rozmio-
 tego drogi Słońca, na kątowej podległa ellipse
 i wynoszącej blisko 150 milionów mil. Przechodzi w
 29 nocy kątowej i 167 dniach, ze szybkością w precyzji
 nie pęcznie 1/2 mili na sekundę. — Uwaga my że szybkość
 planet po ich drogach Słońca, z mniejszą się
 w miarę ich oddalenia od Słońca, co się a prawem a tka
 Słońca, która z oddaleniem się będzie
 Na Słońcu Saturna uważa się przez swoje teleskopy
 widai pasy to ciemne to jaśniejsze, oraz u widzieliśmy
 były do Słońca kątowej średnicy [Obserwacja tych pasów]

Z tego nie wypadła aby
 masa jego była pęcznie
 bo my i na ziemi mamy
 ciała które będąc mniejsze
 niż gęstości od wody.

1200 mil mniejsza, a więc
 średnicy u Słońca
 kątowej wynosi 600 mil
 jego kątowej na ziemi wynosi
 byłby 3 mile

A oddalić się od niego
 na 120 milionów mil

W porównaniu i kątowej
 gęstości od Słońca
 się w wielkości grawitacji
 przetrwania

Warren de la Rue
 do Słońca pęcznie
 kątowej w miarę
 przetrwania

doprowadziła do odnawienia rolaży jego na 10 godzin na
i 29 minut a więc blisko 10 1/2 godziny. Dnie i noce są więc
tę samą prawnie długości co u Jowisza po 8 godzin w przecięciu
Atakując rolaży 10 1/2 godzinnych przypada na rok 24,631, orem
się dzieje, że przy roku nadwyczojnie długi, nadzwyczajnie
długość ziemianinów długości dni i nocy. Przy roku są
te wielkie ziemianinów nureli na Jowisze a powodu znacznego
nachylenia osi do drogi obiegowej, nachylenie to wynosi
około 60°, więc biegamy płaszczyznami równoległymi do płaszczyzny
mierzącej równia. Jowisza. Kąty poła roku
tę sama na Jowisze przesła lat siedem, a 15 lat blisko
upływa między punktami równonocnymi, i tyż lat
między punktami solstycjalnymi. Przy 15 lat tę sama
Jowisza a jednego kręgu i tyż lat tę sama noc a jednego
przeciwnego. Ziemia więc tam musi być śródziemna, a
białawy kolor barwy u kręgu i w kręgu mori na
masę nagromadzonego tam śniegu, choć co do tego nie
porządany A. V. prawych charakterów. Jaki u Marsa. Mają
na względnie te najgłębsze widoki i ciepła na Jowisze.
musi być doleto ciężej mniejsze niż na Jowisze, że
tam ca i mniejsza równia nadet są ogółem i niebory bardzo
długo bo kilka lat naszych wynosi, tak że powierzenia
globu tego oddalonego ciała najwięcej jest porównano
promieni Jowiszych. pojmując że i po innych odległościach
nie będzie się gorzej. Wskazanie temperatury pod roku sa-
mierzących również od najniższych ziemianinów ziemianinów
Jowisza jest pierwszym. Dla tego go tak nazywają
że gdzie się może przewidywać i momenty kręgu są
jest on pierwszy między domyślnie najniższych astronomicznych

monois

Kości notatnika średniego, światelnego prędkości wznasta
od roku do roku, a przestanie przedzielną brzo planety od
brzo prędkości dołi się corok zmniejsza. Wzrost więc owe masy
prędkości owe mała sprasie na Saturna, ulgażę i otar
silniejszej jego otwartości, masy się rozszerza

Fazy oświeśnienia prędkości uwarunkowanych z ziemii Saturna
się tam, że tam Saturn jest jego prędkości mają os' użycie
i że os' w obiegu planety około Słońca zawsze do siebie
choi równoległe, a że jest uwarunkowane do przemieszczania się
nachylenia, które Słońce oświeca raz jedną stronę prędkości
drugą raz drugą. W dwóch ras położeniach, oświeca i
jedną bryllę i profilu, to jest z uwarunkowaniem. Na Saturnie bryllę
w ten czas porównanie dnia i nocy. Światło prędkości
w tej epoce prawie żmija, a na Słońcu planety widai
kresy ciemne, które się przedtwarzą w kresy światła,
na obie strony, ale tylko przez półkę teleskopu dojrzałego
z frontowych wygry prędkości nie w ten czas nie widai
kresy światła, które się przedtwarzą w kresy ciemne, które
które dołki pojmują tylko wyprzedzici i nieregularne
małce eliptycznego drugie prędkości

Możemy sobie łatwo wyobrazić i tak małym Słońcu
masy eliptycznego eliptyczu, która się w obrotach równoległych
wzrostu prędkości uwarunkowanych masy na warstwy Słońca
jest, które wwarstwy planety i Słońca, przemieszczają się
osi jego obrotu się. Ta głębokość obrotu przemieszczają się
małce uwarunkowanych przemieszczają się obrotu
Słońca przemieszczają się przemieszczają się przemieszczają się
i uwarunkowanych przemieszczają się przemieszczają się
Słońca przemieszczają się przemieszczają się przemieszczają się
tam tam, światła zdoła się być masy obrotu
odbiły się

[illegible]

Stalo

W dniu 13 marca 1781 roku Saturnus uchodził za
 Uranusowego planety nowego systemu. Dozwolonego, cho-
 ciast'wi Clairaut domyślał się, że po za nim, mogą być
 jeszcze inne planety, których ich dotąd nie dostrzeżli
 Pałoi w dniu i roku co dopiero przypowinny oddany ^{William}
 Herschel planety Uranusa, ^{Włoszany} ^{okazały} ^{mu}
 teleskop w okolicy konstellacyi bliźniąt ujrzał gwiazdę
 której barwa była ciemniejsza niż była go, a gdy dopatrywał się
 iż powracał wiodł konstellacyi miał ją w sobie za komę,
 wi poimejere obserwacje okazały że jest planetą.
 Oddal się jest kół ogromny, że i gołymi okiem byłby
 jako gwiazdę białą między dostrzedł. można, choi i tak wielki
 wiele większego niż mniejszego oddalenia od ziemi i
 zmniejsza i byłby teleskopem dostrzawiał by i może
 być i wtedy, awolalimeli wyrażing barwy przedstawia,
 żadnym plan ani wtedy na niej dopatrzeć nie można
 Herschel dopatrywał się ośm. kół i białych, pokazało się jednak
 poimej że to były małe gwiazdy stałe, i która ich kół
 kowany wskazał na okazy, a i te i trędziwiej dojrzał się

dostrzeż.

Odległość Uranusa od Słońca wynosi 360 milionów mil.
 a ponieważ między ¹²⁹⁰ perihelium i aphelium wynosi prawie
 30 milionów mil. to tej odległości ogromnej i barwy Słońca
 mniejsze ię o 400 razy w porównaniu z barwą Słońca
 na ziemi naszej widziang, i o tyle był i mniejsze ię na
 pięćdziesiąt sześć ię. Odległość jego od ziemi ię ^{zobacz} ^{nowe} ^{mi} ^{mi}
 jest większe. Jeżeli oba te ciała miedzielkie były w linii
 prostej ^{poza} Słońcem lub nad Słońcem, ~~zobacz~~ Uranus
 stał

stoi odległość w oppozycji ^{do ziemi} Jowisza i oddal ^{się} wznosił
około 340 milionów mil. Powoli zaś oba do siebie ^{mały}
Jowie powędzysze, tak że na linii prostej, czyli kiedy Uranus
stoi w koniunkcji oddal zwrócił się do 380 milionów
mil.

Znajdź odległość gwiazdy i ~~jej~~ rozmiar z tego barwy porównaj
morfia Jowisza oblicz ~~się~~ ^z jej rozmiar z najwęższymi ^{kolatorami}
z jej barwy obliczenia, że glob Uranusowy ma około 7000 mil.
średnicy, a więc jest 15 razy tak wielki, jak glob ziemi.
Wielkie powiększe gwiazdy z tego barwy mniejsza odległość
ziemi, co doprowadza gwiazd ^{tylko} naszego słońca, przeto masa
tego planety nie przenosi 15 razy masę gwiazdy ^{czyli} ciężar naszej
ziemi.

Nie ma na to zgody między astronomami, czy Uranus jest
w begunois ^{spłaszczonej}. Macler i de jorda i ornay
na 10 części średnicy, czyli około 700 mil co by przyładzie
beginie dają spłaszczenie 350 mil. Jaki astronomowie
^{Horrel} Otto Struve nie mogli tego spłaszczenia dostrzec. Arago
któremu by przeciwności w obserwacjach było sposobem,
że oś rotacyjnej planety było prawie na spłaszczenie
drogi naszego Jowisza czyli ekliptyki, jeżeli więc jest
obrotowa ku ziemi, eliipsoid Uranusa wydał się
musi być spłaszczone, więc co jest oś do obrotu zgięta ku
nam pod kątem prostym doqueńskiego z jego kierunku
oba spłaszczenia będą ze ziemi będą mogły być dostrze-
żone

Jeżeli byśmy odległości tego planety, i z powodu że na
tę małe barwy, różniczek nie dostrzeczono plan, nie
można było ornay i tego rotacji około siebie
Uranus tylko z analogii, że że rotacja musi mieć

miejscie

miejscu, a doświadczenia rożna napędzają cięśła jego kłę-
 zisko dawata tej analogii ^{niejaka} ~~podstawę~~ podstawę. Miż miż miżny
 doleg, ani o raimeńiacki tych kłęzko, ani o id. przejściu
 pover baro Uranusowej, dla tego ci odległości le obserwacje
 utrudnia: amemorebuia.

Drugi, coż stonowina obra chowaniez rosta, i ciż latki
~~roz~~ ellipsoynej, rozciągłości: że potrzeba mu na tej
 pniekcie 84 lat naszych, a ciżle brongi 30086% dnia
 naszych. Na tej drodze, zdołi nam się, że tu nam ciżle
 swą potłoczę odmięciwą od stonowina obra, albowiem
 w tej odległości, w ciżianach ciżle ciżle w ciżach
 plancku ~~potłoczę~~ objawi się nam miż moze.

Neptun

Przykłąpijany do ostatniego planety, kłozego ciż na
 ostatniach odległości kłozach naszego systemu stonowinego
 odległ go astronom Gallé w Berlinie dnia 23 ~~mar~~ ^{lat} września
 1846 roku. A ciżle 22 dopiero ciżle, jak go ciżle. Ta
 więc odległości nielidnych dopiero obserwacji, i ciżle
 odległości, mało nam ciżle przedstawię ciżle,
 aby z nich doświadczenia o tym granicznym planecie
 wyprowadzić wnioski. Wymy ciżle ciżle ciżle ciżle
 na ciż mil od stonowina oddalony, i ciżle ciżle 164 lat, ~~aby~~
 do odległości ^{ciż} drogi ciżle ciżle ciżle, kłozie ~~ciżle~~ ciżle
 do ciżle ciżle ciżle. Droga ciżle wynosi 5500 milionów mil.
 ciżle, a ciżle ciżle ciżle na godzinę na 2000 kilometrów

ciżle ciżle

Tu ciżle ciżle 30% promienia
 drogi naszy stonowiny

Jeżeli okiem spojrzeć po nie morza, bo widać je z gwiazd & wielkości. Wzrostu jego wielkość uwarunkowaną jest przez wielkość powierzchni, która odzwierciedla do niego światło lub innego rodzaju oddziaływanie, ponieważ światło, które jest emitowane przez gwiazdę, to światło, które jest odbijane przez powierzchnię, która jest odbijająca światło. W tym celu należy wziąć pod uwagę wielkość powierzchni, która jest odbijająca światło, oraz wielkość odległości, w której światło jest odbijane. W tym celu należy wziąć pod uwagę wielkość powierzchni, która jest odbijająca światło, oraz wielkość odległości, w której światło jest odbijane. W tym celu należy wziąć pod uwagę wielkość powierzchni, która jest odbijająca światło, oraz wielkość odległości, w której światło jest odbijane.

Wody oli wnoszą morna.
Neptun co do brytowności kłóci się z Uranusem.
Jeego średnica średnia $4\frac{1}{2}$ razy większa od średnicy naszej
ziemi, co daje brytę 100 razy tak wielką jak bryta globu
ziemskiego. ~~W~~ Tarcza Neptuna wydaje się na Neptunie 910
razy mniejsza wielkością, a napięcie światła i ciepła
o tyle też tam mniejsze być musi.
~~Adryana~~ ^{na} ~~drogę~~ ^{do} ~~stwierdzenia~~ ^{swój} ~~z~~ 164 latach i ma w ławie sylfidej
osłoniętego jednego satelity, przy którym jednego byłoby dość
odkryto, który będąc w linii samem między odległością
od naszego planety, ~~którem~~ ^{którą} onaj dłużej niż nasz Księżyc od
ziemi t. j. 52,000 mil odrywa ten obieg w 5 dniach
i 21 godzinach, z tego powodu kręży się Neptunowego
obłocznego masę i gęstość jednego planety. Gęstość rowną
co byłoby $\frac{1}{4}$ gęstości naszej ziemi, a więc nieco mniejsze
od wody morskiej. Z tego masa tego rowna się ~~z~~ masie
ziemi 21 razy większą, a jest tylko 17000 ~~na~~ ^{na} większą
masę Ziemi.

Кау'мг'с'с'

Najbardziej interesującym przedmiotem jest sposób, w jaki
planeta Neptun odkrytym została.

Zupełnie to jest powodem, dlaczego astronomowie mieli
być ośm planet, które pomiędzy krążącymi gwiazdami na
firmamencie są widoczne. Odkryli Neptun i Uranusa, co
przez odkrycie większego świata, odkryto Uranusa,
asteroidy i krążące Jowiszem, Saturna i Uranusa. Odkryto
też ciążę większą niż ta, którą a posteriori, bo jest przy stole.
przez badanie topografii nieba. Neptun pierwszy został
odkryty a priori, bo jest za pomocą rachunku, na podstawie
że ciąża większa od tej, którą astronomia do pre-
dycji, że po Uranusie odkrył musi jeszcze inną planetę.
leżącą daleko od niego, nawet a priori wykazał, i ogra-
niża się w odkryciu go o przewidywanie wielkości. Treść.
Astronom Leverrier w Paryżu wykonał ten obliczenia, i
zobowiązał się nie wiedzieć o nim, wykazał go ^{podług rachunku} także astronom
Guthrie Adams. Odkrył to wydawało się astronomu uprzed-
się, że niepodobne, że sobie nawet przy nieudawaniu
wypierania nowego planety na drodze wskazanej. Dopiero
astronom berliński Galle, który był przy Leverrierze, który
tego typu przedmiotem, i planetę wskazano odkrył: i odkrył
o podobieństwo jej przy Leverrierze wskazanego. Jest to najwięcej
tajemny i taki astronomowie umiętności odkrycia, i
nawet dla tych, którzy nie mają wiedzy, dowód ^{na prawdziwość} ich
obserwacji, co do oddalenia i obrotów narty nad wielko-
ścią.

Przed odkryciem tej planety

Przed odkryciem tej planety
nie było astronomowie
spowodowane dla planety
Uranusa, nie odkryli
jej z obserwacji, i
nie było o niej nie ma,
ale odkryli przy niej Saturna
i Jowisza, co odkrył
astronom Galle. Przewidy-
wanie umiętności nowego
planety, który odkrył po
Uranusie.

Planetary albo Asteroidy

Przechodząc do asteroid wzięłyśmy 'mały' ch gwiazdcozycy, które
poimę planetoidami nazywano, gdy się okazało, że same
sączy metodą kłobie są planetami, nie są gwiazdami ^{kał} jak wielkie
planety na około słońca w osobnych drogach obiegają.
Nazywano je kłobie planetami teleskopowemi dla tego, że
tylko przy teleskopie dojrzenia być mogą. Lecz ich obieg
102 dochodzi.

Od dawna astronomie uważali że przedt, jaki zachodzi
poniędy drogą słońca Marsa i Jowisza, a który wynosi
74 miliony mil do ostat ^{średniej} odległości obiegów planet
(105-31), że przedt będzie ra wielki i że się ~~koniecznie~~ w tej
ogromnej próżni jakiś nieznany planeta krążyć musi. Wy-
tworzyło się do tego tak nazywane prawo Bodego, odlegania
tę w dwójce potęg, stawać następnych po sobie od-
ległości planetarnych po sobie. Odległość jest bituś astronom
18 wielki. Wtedy przez liczb podwajających się po sobie
do ostat 0, 3, 6, 12, 24, 48, 96 i. t. d. i dodając do
^{koniecznych} ~~niech~~ tej samej liczby 4, otrzymamy nowy wzrost liczb
4, 7, 10, 16, 28, 52, 100 i. t. d.

Liczbę te podziałem na pod koniec widnego planety je kłobie
a opiewając je małe są przewidziane na nieznane
planety, odpowiadają tym więcej oddaleniom Bodego
planety od słońca. A gdy 1761 roku odkryto Uranusa
to jego oddalenie odpowiadato mniej więcej osmej liczby
astronomicznej do ostat $192 + 4 = 196$.

Widziałem liczbę te stosunkowo małe nie oddają
od rzeczywistych oddaleń Bodego odd planety od słońca, ale
jakiś ci ścisły rachunek astronomie podają i prawo

pamiętać

Flak, jak ci mało za
czasem Tęże

postscript

powiększenie nie ma nadziei umniejszyć podziału, ~~czuło~~
 w tym czasie bardzo się powiększyło do przelotu, że
 pomiędzy Marszem i ~~Uranem~~ Jowiszem musi leżować niezliczone
 planety, i skłaniały się potęgować się astronomów ~~do~~
 podzielenia ich na barona & koch dla odważenia ~~tego~~
 go, przedtem rozdali na 24 stryf, i podzieleno roidano je
 kławi astronomom do obserwacji. Jeżeli niebawem poja-
 wiały się odrywa, ale nie jednego planety wielkiego, ale wielu
 planet małych.

W nowy dzień 1 stycznia 1801 roku odkrył Piazzi w Palermo
 pierwszy asteroid ^{dat mu} i ~~mar~~ Ceres. Rok później
 odkrył Olbers w Bremie asteroid Pallas, Harding w
 Göttingie odkrył 1804 r. Junonę, następnie Olbers 1807 r.
 odkrył Węsy. Te odkrycia planetoidy są najmniejszą dla tego
 jeżeli najprościej odkryto. Następnie po 38 lat próżni,
 aż dopiero 8 grudnia 1845 r. Henle postrzegł w Drezdnie
 (Driesen), który od 20 lat w cichociśń stanoż się obserwacją
 odkrył Astreę. Odkrył w roku poprzedzającym jednego odkrycia
 planetoidę, a astronom Galeschmidt w Petersburgu odkrył
 ich jednego więcej niż dwa, a liczba ich dobiegła do
 102.

Obejrzyjmy tylko ciekaw ~~nie~~ wielkie planetoidy, w ich
 normierach i obrotach. Z nich naj ^{większe} ~~większe~~ jest Ceres
 mająca 60 mil średnicy, promienniejsza niż Ziemia i 700 razy
 mniejsza od promienniejszy Ziemi, a rozciągłość jej tylko
 gładziej promienniejszy Europy, bytowałaby się 18000 razy
 mniejsza od bytowałoby Ziemi naszego. Średnica jej od-
 ległości od Słońca wynosi około 40 milionów mil, różnica
 oddalenia i bliskości do gwiazdy światła wynosi około 800,000

mil

mil. Mnie także oddanie moim, ja dopiero gotem odda-
ję jako gwarant, b'wiedzą, jakie powołanie jest wyzyska, blask
i jest święty błąd i odpraw. Oddaję drogę do nowego, w
własny, a także także: oimni miewi, cack.

[illegible]

Cores mwareana. pner tunelę ma także kolor czerwony.
białonie podredniogęz. między białkiem jurnou a Wily.
Pierwiej się oddalenię od stowa wynosi 58 milonij mil,
romica oddali i problię bytko 8 milionow mil, a więc
escentryczności się drogi stowniej jest większa niż
u jurnou. Obuż o koto stowa w pnieżu 4 lat i średnie
miejaz. Pomiędzy średnię się głabe nie gaderę, się
jurali dany wieżę podanie Angelandera się wynosi mil
45, pnieżewchiera się jest bytko 1300 dzieję pnieżewchier
rinię a bytkowatosi bytko 46,000 dzieję się bytkowatosi

Falsing odygaa w ody-
nech naszych tabach
i w 4 misyach.

Harvard

Najbardziej Pallas uwaga z cieni wypadł w gwiazdę
od 7 do 8 wielkości ^{pięć} pięćmiasto światła tego. Powie i ich
normiary Lamont'a są prawdziwe, wtedy obliczenia średnich
Pallady na 120 mil geogr. byłyby Pallas kojarząc do 2. asteroid
wielkości asteroid, powiększenia jej ośmiu natęży się
168 razy powiększenia naszej ziemi, a brytowności byłyby
byłko 2177 razy mniejszą od gęstości naszego. Obrót swój
około własnego osi wykonuje prawie w taluniu samym czasie co
Ceres, rocznica wynosi byłko $3\frac{3}{4}$ dnia, o które obieg Pallady
jest dłuższy, a ellipsa drągi również przeszerzone jest
jużony, bo oddala się od Słońca o 65 milionów mil a zbliża
się do niego o 40 milionów mil, co czyni różnicę 25 milionów
mil

inne asteroidy, z których najmniejszą Hygaa ma
byłko 3 mile, średnicy, nie obliczając, wielkości. Dla swej
małości ^{zagr.} nawet już Gauda ma one teleskopy uwaga
wypadł, że byłko podobieństwo słońca, albowiem tak drob.
nemi tworzenia, że z nich żadnych dalszych wniosków
wyprowadzić nie można. Nie znamy więc ani ich rozmiarów,
ani ich mas, ani ich powiększenia i brytowności
tak to gęstość nie większe co do powiększenia jak nasze po-
wiałby, a dobry biegawi mógłby nie ~~zauważyć~~ ^{zauważyć} bryty asteroidy
dyoma w widnym dniu obejść na ośmiu, czyli odprawić
podróż około ich równika. Zważając na to, że wszystkie
doleg odkryte planetoidy są one większe niż dotychczas
brytowności najmniejszego planety, jakimi jest Merkury,
można być nie do przysławienia, że kiedy odkryje nowych
planetoidów coraz się mnożyć będzie, i trudno pojąć
kiedy się skończy.

fułi ke ccała mata mebeschi. macz kalla, same gęsta
złi naska ziemia, orego na kwałnie się wieny, koby
z praw mechanicznie nieba, jakie Pan Leverrier obważył.
wąt wypadato, że od Augry dołęd planetoidy są dopiero
1800" więcej tej masy, jaka powinna być po pomocy
Mortleu i Powniem, a że ta masa roduwała się na
drobne ciata mebeskie. lićba ich w pamię przyblizeniu
wymierzały około 150,000. — z tej ogromnej lićbyz odkorpo
dopiero ciat kallińch drobnych 102.

Ubbacimuz przy tej okazy, jakim sposobem obliczają kalli
dokonywa. Potrzeba na to mapy topograficznych nieba
najuzborniejszy w tej mierze atlas sporządził p. Chacornac
kłaż sam jeden osm arkenidow odtryt. Okolice nieba
są w kalli atlasie kalli atlasu zrobowe wadł zrobowe
zobaczają i ronymi potoci i kalliellacy przedstawione
kalli kalli podziobne i stna mata kalliellacy, a
w kalli kalliellacy umieszczone wszystkie gwiazdy
staty 13 meruryd, wielkości, w kalliellacy kalliellacy
potociem w kalliellacy są na niebie. Powniem kalliellacy planety
na drodze kalliellacy kalliellacy w dwóch miejscach powniem
masy elipsydy, czyli drogę kalliellacy kalliellacy, nie
potrzeba planety kalliellacy kalliellacy, ale dośi kalliellacy
kalliellacy w okolicach przyblizonych elipsydy. Astronom
bierze razem przed się mapę elipsydy i kalliellacy
sobie z niej kalliellacy kalliellacy chce na niebie obserwować,
Opotubny w dośi mowny kalliellacy kalliellacy w kalliellacy kalliellacy
zobaczają kalliellacy kalliellacy kalliellacy kalliellacy kalliellacy

i zrobowe

rozsuwa się do milki Rali, alby na mieści obęty przestani
 widno kwadrilla mapy, i to w tej okolicy widno dnie
 w dnie obserwowai młotki kule i pory kwadrillowej pre-
 stani na drugie. Uwarai on w tej przestani do same najdale.
 gwiazdy, jakże mi uwarai mapy. Jaki mi się trafi i po
 etadi punkt ^{na wiecie, którego nie ma} świecący w tej kwadrillowej przestani mapy,
 na lewo dwa tylko zachodni nocy przypadli, i wli mapy
 jest siła sporego dno — albo gwiazda nad nowa malwy do niedu
 gwiazd zmiennych swój blask i najgłośniejsza, tak że
 przy rzeźnowaniu mapy mogła być między malwy; albo
 gwiazda świecąca nowa. Jest nowym planety. Poimie między
 widni i drugim jest takowa do dopatru, bo ^{przez} pierwszy
 przypadek gwiazd do innych gwiazd w kwadrillowej
 przestani nie zmieni swego położenia, w drugim zaś przy-
 padku gwiazda przenosi się będzie z miejsca na miejsce
 i innymi i inne gwiazdy słabe, zakreślające pierwszą linię która
 będzie istnieć drogą stonowienia nowego planety. W tym
 ostatnim przypadku z nich planety mogły być być ko-
 meki, którego jedyną ^{inne} różniące obserwacje normalny po-
 znanie u nich kometa u wędrownych.

Wypadek do drobne planety zajmują pierwszą sferę,
 w której ich drogą stonowienia są scedione, a ta sfera nie-
 loży w srodnie między Marsa i Jowisza, ale w tej potoci
 przestani która jest bliżej Marsa. Jaki tylko asteroid
 Maximiliana, najwięcej odalony od Jowisza przebiega
 w stronę, która jest bliżej Jowisza. Ta sfera obejmująca
 drogą stonowienia planetoidów wynosi 30 milionów mil
 szerokości w przecięciu. Uwarai wieli uwarai by dnie nie
 ich oddalenie pośrednie, ale oddalenie najdale od Jowisza

konklowi

mercurii obrotu dojdzie more do 40 milionow mil. Aske-
roidy Flora i Maximiliana idą na przeciwnych kraj-
cach tej sfery obiegowej, pierwsza najbliżej Słońca w od-
ległości 42 milionow mil, druga najdalej od Słońca w od-
ległości 65 milionow mil, między nimi sfera planetoidów jest
od Słońca oddalony na $53\frac{1}{2}$ milionow mil.
Oddalenie drogą przeciwnych od siebie są także bardzo bli-
ższe w tych planetoidach, w szczególności między od drugą
oddalona na 200,000 mil, co czyni ich sferą odległości między
od siebie. Ale i są zbliżenia poprzecznych dwóch asteroidów
daleko większe np. Egeria i Astrea obracają się w obiegiach
tylko o 10,210 mil od siebie oddalonych, Eurydika i Clypeo
obracają się w oddaleniu 6100 mil od siebie, a Lete i
Bellona nawet tylko w oddaleniu 5250 mil. Zwróć
uwagę same planetoidy po tych okręgach obiegowej
mają być są w oddaleniu od siebie daleko większych
i nie nadają nadziei są także przypadki, aby stały do
siebie w linii, stosownie doległości innych okręgów od
siebie.
Excentryczności okręgów asteroidowych są także różne
Freja np. ma excentryczność równą do elipsy ~~samej~~
Neptuna i Wenera, zaś Polixenia ma elipsę najpo-
średniej, tak że mała jej os jest o 1/3 mniejsza od osi
małpki.
Nachylenia płaszczyzn obiegowych do siebie i do elipsy
są także różnorodne. Massalia np. i Angelina
prawie dookoła są płaszczyzn elipsy, a wiele
podnosi się nad nie, podnosząc swojego okręgu na
34°, między także po za pas zodykalny

Powinno

Numerowi Flora i Maximiliana stoją na granicach
ellipsowych obrotów wewnętrznych dołączyły do
drobnych planet, jako ich czołowy obieg wewnętrznie
każde będą granicę, wśród których wewnętrznie inne
obuży swoje okółta i tona odbywać będą. Flora odhyna
swoją drogę i tona w 1193 dniach czyli w 3 latach
3 miesiącach 7 dniach, Maximiliana w 2310 dniach
czyli w 6 latach 3 miesiącach 28 dniach. Czołowy obieg
wewnętrzny niektórych asteroidów są bardzo do siebie bli-
ższe Egeria i Astraea również się byłły w czasach obie-
gowych o pół dnia, a rok Bellona i rok Lety ~~nie~~
również się byłły o 6 godzin i 2 minuty.

Ostatnie zachodzi pytanie z kąd się wzięły te drobne
ciata niebieskie, niejako planety w miniaturze.
Pegazus dawno się wyrywił z rąk ^{ciężkich} ~~ciężkich~~ planety
Kotyżary między Jowiszem. Marsen, przed ich
katastrofą na te rozliczne drobne ciata niebieskie
rozbił. Aloli proci komety Biela, który wyrywił
nieśledzić w oczach naszych ale bardzo wielka się
rozdał, ~~oni~~ ^{oni} ma początek w dziejach astronomii
każdy katastrofy na niebie; następnie gdyby ka-
robiać było nastąpiło, i czołowy orbite od tego
punktu robiać rozprężyły, kiedyś swoje obuży
i tona musiałby koniecznie wyryć pnie ten
punkt wracał i punkt ten musiałby być wspólnym
wewnętrznie okółgom czołowy orbity. A także punktu
nawet w przybliżeniu nie ma. Nakoniec orbite
czuły ~~oni~~ ^{oni} mogły być mieć form kulistych ale

roino

F Obrotów około osi nie
dotrącono dołączyły do
młodych planetów, chociaż
domyślają. Astronom Gold-
schmidt dopiera i tona
światła w wódkach powsta-
jących się przypadkiem na
planoidzie Palesa, i
peryd ten wynosi na 24
godzin. Przypisano do
młodego światła rolny.
tego ciata okółta swojej osi
Gdyby się to sprawdziło i
na innych asteroidach
obrotów ich osi ~~roina~~
tyby się zmien, i ka-
mier by rolny, twora
Mercury, Venus, Ziemia
i Mars

normokamionie, czego jedyną w wielkich aserochach
nie dopatrzono, Asrochali ich kiel rdożę się bęi upożwie
foremne. Zbacę się więc i tego Dama jest małowię
astronom Maedler że he małe planety rożnie są tak
blone jak planety wielkie, i sągają do tych samych po-
cześnie, w Alowich się formowad system nasz stonem
Jan m. nasrej ziemi tak i w ~~gluonem~~^{ah} wroch i wiała
nie ma rożnię między ogromami i małowianis,
idne i drugie odpowiadają między celom kiedry, Alow
i do byku wywoład, i nie ma powodu przyjmować na
stomawenie drobności planet, cennie katastrofy, o Alowich
nikt nie zastęrad, a Alowé świadowyłyby nie o harmonii
ale o disharmonii światów

\$

Kuzgice czyli Satellitów planet

Pomiedzihomu jasi jakie jest rozkład kuzgicow w
systemie stonemym, ~~z~~ to kuzgicow ziemie naszego
ponieda jeden, Jowisz 4, Saturn 8, Uranus 4, Neptun 1.
Nasre kuzgic i kuzgice Jowisza rdożę się bęi najwielkie
a na ciele wielkości jest Aroci kuzgic Jowisza, ~~z~~
noszący bytowaniaż planetę Merkurę, ~~z~~
co do gęstości jest a zatem co do masy jest od niego mniejszy
Planeta w kompozycie kuzgic, lub kuzgicow ~~z~~
przedstawie jakby osobny system w systemie stonemym
jest dla satellitow swoich ciałem centralnem i zmusza je
attrakcją swoją kowię się około globu swego plan-
etnego, i do niego ulegają kuzgicow ~~z~~ ile attrakcyjne

polcznego

Ze kłócie podobnieżuch zachodzi, pokazując nam, że naj-
bardziej potrzebni są sobie opromienienia.

między Merkurym i Jowiszem jest ciemne przestrzeń z młot-
kami i wielką ilością drobnych ciał, które nie są dla ob-
sługi kłócie i innych planet. I dlatego nie obserwowa-
my zwrócenia uwagi na planetę wewnętrzną, zamyślając
że w naszej punkcie periheliu znajduje się w pobliżu
Jowisz, także planety Merkuriego i Marsa zachodzi
coś nowego, jakiegoś, aby się ^{może} z atrakcją nie-
kiedyś nową ciemną między Merkurym a Jowiszem
wypłynęła data. Niektórzy uważają astronomowie
wieloletni w Anglii 1820 r. a naukowcy ciemny Leo-
carda i w Orygines Astronomii i na przykład Jowisz
ujmali ciemne okręgi punktu, takimi ani oni z tych
plan, któreby oznaczały przejścia nieregularnych planet
przez ciemność Jowisz, w której po ciemności bliskiej nie-
okazywały, ani imi po nich plan takich na Jowisz
pośpiesznie nie widzieli. Jest Merkurio i w innych
eksperymentach jego w blasku Jowisz, do kłócie
większej więc gładkości w nim ciemność bliskiego jego
planety do Jowisz. Jedyną więc ciemność ujawnia go
bydły on przejście jego przez ciemność Jowisz, ale
podczas ciemności ciemności Jowisz przypadła
w ciemności (zachodzi bo wtedy bydały nie ciemność, a
nie ciemność, w ciemności ciemność ciemności ciemności
niebydły by ciemności

Francis

Jzwiej rzeczy nie w granicach pozu Neptunem;
 rozciągają się. Oddalenie najbliższej gwiazdy
 szkiej z Centaure wynosi 230,000 oddłości naszych
 Ziemiowych, a masa tej gwiazdy mała co najmniej
 od masy naszego Słońca. Ale ośmić mil dołoko różni;
 gaję się granice atrakcyjki tych dwóch Słońc, wycho-
 dzimy ze słownictwa nam znanych atrakcyjki masi pla-
 net wyznaczają one same kugły. Te średnia oddłości
 naszego Księżyca od ziemi równa się $\frac{1}{380}$ części odd.
 Słońca do Ziemi. Najbliższą gwiazdę
 gwiazdową jest oddalony o $\frac{1}{392}$ części oddalenia Słońca
 od Ziemi, Najbliższą gwiazdę Uranusa od Ziemi.
 jest $\frac{1}{378}$ oddalenia Uranusa od Ziemi. Z tych trzech
 oddaleń Księżyca od ziemi planet potancie się
 jako średnia $\frac{1}{385}$ części oddalenia Słońca
 nego, wellaniję się na takiej oddłości różni się
 się atrakcyjki ciała, które nie cało muriję
 w obieg około siebie wciąga. Skoniję się wciąga
 do Ziemi i dużej oddalenie dwóch Słońc siebie
 najbliższych, wynoszące 230,000 oddłości naszych
 Ziemiowych jest 385, stymujemy 600 oddłości S.
 naszych czyli 2,000,000,000 mil, jako przestrzeń co
 której więcej planety umiemy mieć około naszego
 Słońca. Ale Neptun byłby na 30 oddłości Ziemi
 oddalony, więc poza nim jeszcze 570 takich oddłości
 wśród których planety jeszcze mogą być. Obrahałono że planeta
 bliżej na te oddłości może być położony najmniej
 Neptun umiemy być było jako gwiazda 8 wielkości

oddalony od Ziemi na
 600 oddłości Ziemiowych
 potrzebowałby przeszło
 15,000 lat na odbycie
 jednego obiegu około Ziemi

Wychłamy iobie planety dwa razy tak oddalonego
od słońca jak Neptun, to słońce starczyłoby mu
4 razy więcej światła niż Neptunowi, a to światło
pożyczone ^{pożyczone do ziemi} słońcu 4 razy więcej niż ^{światła} więcej
niż światło Neptunowe; ^{światła} więc słońce światło
tego po Neptunowskiej planecie byłoby 16 razy
więcej niż Neptuna. Choćby więc jakiegoś
teleskopu nie posiadali światła nie miałoby
nie potrafiłoby w nim zobaczyć planety, bo po prostu
nie było światła aby ją zobaczyć. Wymagałoby
obserwacji Hellas et Saturni, by mogło być dostrze-
żone

Wziąć więc i z podobnymi Neptunowskiej walec
ładnie między moria o istnieniu w jego pobliżu
podobnej planety. Akolę obieg Neptuna (czyli
166 lat, a także jeszcze przynajmniej dwa obiegi
a także 332 lat odwołanie, a nim znowu słońce
obiegie między ładnie moria.

Mate więc jest w ogóle nadzieja, aby i inne nowe
odkryto planety w naszym systemie słonecznym.

—
—

Wzrosty

położonego Jowisza, w raz z Kowaryzmem swoim obraca
 się około gwiazdy wspólnej Siatki i Antares. Nie od
 przypadku są one i Merkur, Wenus i Mars i innych
 nie posiadają Księżyców. Nie mogą ich posiadać ani dla
 tego że są blisko Jowisza położone, ani że mają ich
 za małe, aby mogły satelity w regularnych obrotach
 około siebie wodzić. Podobnie dla ziemi na niej drugi
 Księżyc byłby niepodobnym. Gdyby go był twórcza
 umieścić na podobnej odległości na tego Księżyca, byłby
 na ziemi osm razy tak wielki jak jest i oddziaływanie
 na nią byłoby tak wielkie jak jest, a ^{Uważa nadobnie} ~~byłoby~~ ^{byłoby} ~~niepodobnym~~
~~niepodobnym~~ ^{byłoby} co dla ziemi niepodobnym. Gdyby
 go był umieścić w podwójnej odległości drugiego
 satelity, wpływ Jowisza na niego byłby tak wielki
 że regularny jego obieg około ziemi byłby niemożliwym
 i więc Księżyc oddalenił się od Jowisza i z większą szybko-
 ścią i masą planet rozszedł się od niego i nie mógł
 być Jowiszem. Jeżeli zaś Neptun jeden byłby posiadał
 Księżyców. Jeżeli zaś Neptun jeden byłby posiadał
 Księżyców a Uranus byłby 4. pochodzi to zapewne ^{niepodobnym} ~~byłoby~~ ^{niepodobnym} ~~byłoby~~
 z tego że w naszym układzie słonecznym ^{niepodobnym} ~~byłoby~~ ^{niepodobnym} ~~byłoby~~
 widzieć dopuszczalnym nie mogli być i że, które widać
 było było z wielką trudnością dojrzaniem być mogą

O Księżycu ziemskim mówiliśmy już przy okazji Jowisza.
 Księżyc ten Księżyców jak Jowisz. Ten go imię.
 co będzie w jego odosobnieniu jak to wielkie. Dla
 nas Księżyc ten jest najbliżej on obiega wokół ziemi
 dla tego że on jest najbliżej i że może nasze przyjemne
 światłem oświetla. W blasku jego gromy w powietrzu gwiazdy
 gwiazdy

Drużęją mię ma, Następnie musi dążyć Krawie Tarowy,
 byci blade, od bladei tarowy wrodożę, ko wronie nie wiało
 kregżycowego u krawicow tarowy przedodutęły gombore wazęły
 atmosfery wile i urodła, a i kreg kolwie mię ma. (Joukly)
 wos' atmosfera kregżycowea tak byta woneidrowa, raly nie
 Dmawie kęż pownenie fwiatle radnego albo nader nie mawie
 nego byta wplywa, toby w mię radne użycie skomowenie
 reini nowęj otai' ię mię mogło. Piestanie niebies, azyż
 kęż radne na kregżycie mię niebieskie raly u nas, co pot
 kłakłam nowęj atmosfery, abo radne raly pot ciemna. (Touie)
 krawie tam jednę mię u nas, a gwałdę mi krawie fwi
 mawenie nieba, mawę i radnie byci wrodożę. Owaru
 i o warach powany i u wrodożę mię mawie krawie byci mawę
 po zachodnie Touie następne od waru noc ciemna,
 po wschodnie Touie dzień wypady po woj. Drużę kregżyc
 owy wrocie kęż wrocie kregżycowemu. Touie wrocie kęż
~~23 1/2~~ 23 1/2. Drużę dzień i noc pot mię pot tak wrocie krawie
 raly na ciemni. Na mię ^{wrocie krawie} Touie cote na krawie kreg
 azyż wrocie wplywa raly godzin. U nas wrocie kęż
 Touie po krawie i Touie krawie na 23 1/2, na krawie
 wrocie kęż 23 1/2 Touie.

[illegible][illegible]

Ma, aby ja proswenie
 stois w gory zamienity
 Czar nie ma atmofer
 nie moie byc wietru, radosi
 son i radosi glos mi dochodzi
 i, pamiec cieta glosa
 i glosa. Za to ~~pamiec~~
 wiezna lam poga na
 przewana radosi z
 wesnem melosoziar
 ani deorem, ani fuzem
 ani gromem

bezwzględnie do formacji gór nasyłki. Pasma gór będzie miało
pewniektorej części są to odrobinione wysołki i olizyły wady
okazujące sobą głębokie i spadziste przełęcze; a kłopoty ich są
miałoby cenne kłady gór wznoszą, ale które nigdy ^{nie} wywołują,
takiego obciążenia wad. nie dochodzą. Na równinach spadają gór
nie jest tak ^{nie} spadziste jak na wznoszą. Średnia kłopotliwa wad
ma 20 mil geogr i więcej w porównaniu, imię nie pnieć
1000 stop w wznoszą. A ponieważ tego wznoszągo wznoszą
gór kładzie wznoszą i godni pnieć wznoszą
i ceni; które wznoszą pnieć wznoszą ich wznoszą
wznoszą najwzrosty nie pnieć i pnieć mili geogr; a
góry wznoszą nad 1000 stop są nadier wznoszą. Sędzą po
ich nadier wznoszą wznoszą; i dają się być kłopotliwymi.

Prace plany na kładzie, które wznoszą obciążenie do pnieć
normy, miano dawno się miano. Dni się pnieć wznoszą
i są pnieć wznoszą i dają się, dopatrzeć w wznoszą
miano kłopotliwymi wznoszą, pnieć wznoszą i kłopotliwymi
pnieć wznoszą kłopotliwymi, dają się kłopotliwymi, dają się kłopotliwymi
miano kłopotliwymi kłopotliwymi. ~~Prace~~ w pnieć wznoszą kłopotliwymi
kłopotliwymi wznoszą wznoszą, i dają się kłopotliwymi
dają się, obciążenie miano gór wznoszą. Pnieć wznoszą
pnieć wznoszą kłopotliwymi, wznoszą miano kłopotliwymi kłopotliwymi
wznoszą, które kłopotliwymi kłopotliwymi kłopotliwymi kłopotliwymi
miano

Na mapkach topograficznych kładzie, owe ceni kłopotliwymi
planu kłopotliwymi dają się kłopotliwymi kłopotliwymi kłopotliwymi
normy miano pnieć miano kłopotliwymi kłopotliwymi kłopotliwymi

miano

[illegible]

Prosta góra i piaszczyna, po której dolina i waleg wieś skłony
dojrzeć można - przez ulne teleskopy na kuszycie kaskadach
fugi albo koryta. Są to kaptawienia dośi i wiołkie i gło-
kie, waga w linii prostej, czasem tylko skrzywionej,
ciągnące się pomiędzy dwoma równoległymi wodami. Podnoszą
niekiedy do koloru białego, podnoszą kwadrat, ciemnego, bo
obnoszą jedną stronę waleg wieś ciemną koryta. Mało
koloru koryta fug na kuszycie jest bardzo małe, up woleg
Agrypy i Abulfidy. Mało jest waleg wieś ciemną z
wyście koryta neli kuszycie. Waleg wieś ciemną,
takowe ani ródki ani upia. Równoległe koryta wznoszą
do dwóch kilometrów, a głębokości do 400 i 600 metrów
długości i ich rozciągłość mała od 16 do 200 kilometrów. Kiedy

Joubert

13
ellipsoidalna Kuzycy coowego. Wznosi się na wysokość 600 metrów
rozprętnieni się kontynent bieżący do kłosa okryty, że
wzrostu nie posiada, ponieważ nie ma potężnej wsi do 1/4 kłosa
wznosi się do tej wysokości wzdłuż. Arizony pod
bieżącą na Kuzycy dochodzi do 3000 i 4000 metrów,
po co i ich wzniesienia bardzo dobre widać i na odległość
i to nie jest promiennie światła oświetlać ciagle musi, wyjątkowo
nie ma on na Kuzycy.

Wzrostu, co myślisz, ponieważ słoneczny jest tylko do tej potęgi,
kuli Kuzycy coowej, która widać. Jak się może, że
potężna, która niegłęboko, gdzie?
Co do formy, ponieważ w niej, gdzie się ona, na
fakt, stronie jest taka sama, a napowietrze nas na ten
domniemy, że okoliczność, że nam się niekiedy pewnie opiera
odwrotniej potężnej odstawiają i to same przedkładać, że
chłodzi wulkanizm.

Odstawiając te rzeczy, się już to słucham, tak więc, czyli
brzy: Kuzycy, już to słucham, różnego stanowiska, obywateli
czy podjętych na ziemi.

Wierzę, że nie było potężnego obrotu Kuzycy około
ziemi, ale i potężnego jego ellipsoidalnego do ellipsoidalnego
nachylenia, muszę pewnie opierać, że bieżąca potężna,
drugi, że bieżąca potężna, że po za bieżącą odstawiają
się. Na kłose, ponieważ robota Kuzycy, która już się już
kawore ta sama, a zrybność jego obrotu około ziemi, bywa
rozróżnia, drugi, się musi, że ziemia nie kawore, ale i opiera
do środka, toczy Kuzycy coowej, ale nie wie na prawo, drugi
wie na lewo, tego pewnie zbawia, a ten sam odstawiają
się się opiera, że Kuzycy już to wschodnie, już to zachodnie.

smięci swojej południe, a na północy do nas obróconej
 jest wlewy podnosc. Leci re na nowie z Kępcy jest o podzi
 nie swojej odległości od ziemi h. j. o sto tysięcy mil bliżej Tonie, niż na przedni
 pnieł koror stonowca, a rząd napiętości światła i ciepła
 na odwróconej stronie Kępcy będzie o 100 razy większa podnoszono
 niż na stronie Kępcy widzialnej.

Podnoszono Kępcy na północy widzialnej, ziemia
 przedstawia się jako, ^{ziemia jest} koror jaśniejsza 40 razy tak wielka jak
 koror naszego Kępcy w południ, i przechodzi będzie wszystkie
 swoje fazy, czyli zmiany światła, w ciągu 15 dniowej nocy,
 co oczywiście musi nocą na tej stronie Kępcy nader jasne
 powodem tego światła popielate na ubogiej stronie Kępcy
 tego światła i tego słabego widoku ziemi naszej oblanej
 światłem stonowcem nie ma dla odwróconej półkuli Kępcy
 iży, podług tej nocy. Noc tam musi być nadzwyczaj
 ciemna, tylko światłami gwiazd promienięjących tak
 oświeclona. Tylko na krańcach, które leżą na Kępcy
 odziania widzi wschodzącą i zachodzącą koror ziemi pośród
 sennej mroczności. Tak dla rzeczy okolic na tyle Kępcy
 nie z osłabioną koror ziemi nie widzi, i zachodzą
 Tonie noc 15 dniowa ciemność swoje rozpostiera. Z tego
 samego powodu nie ma tej strony, po której ziemia
 nasza nigdy nie stanie ^{zajrzy} zaimmer Tonie, ~~ani~~

Przechodzą do innych Kępcy.

Obserwacja gwiazd Rowany, aagle obiegają ^{zobacz}
 w 12 godzinach w obieg okolo Tonie. Właściwie rzecz
 z widowni, to widzi, to dwa, to trzy, idą one wzdłuż

p. ravum wrzyle co
 9 1/2 rava tak uicellie
 jall narz Augryc i dorow
 mury jiztey wrzyci
 bogty zicni nasrey

że jednego z ziem naszych nie widzi. To to odkrycie
 zjawy powiera. Wypycha się w borykach swoich wielkore,
 od naszego kępcy, najwęższy z nich prawie. Ten sam
 wielkość, gotowi okiem ich nie dojrzą w lunetach wyjdą
 się świeżymi pętlami, dopiero w służbie teleskopów
 rozwiłkają się na tarce. Z których obrachowano ich
 nawzajem wielkość. Trzeci z kolei jest najmniejszy, ma
 mianę jego wynosi 750 mil geogr. Ścisli dotrzym na jego
 twarzy nawet plamy ciemną w kształcie podługastego krzyża
 białego, najdalej od równika się do wielkości trzeciej,
 dwa drugie pierwsze są mniejsze. Z obserwacji Herschela
 pokazuje się, że się obracają w taki sam sposób, jak nasz
 kępcy o około siebie, to jest w jednym czasie odbywają
 obrot o około planety i o około ~~innych~~ siebie. Toż się w
 ellipsach, ale bardzo do słońca zbliżonych, mianowicie dwa
 najbliższe kępcy.

najbliższe miasto.
 oddalenie ich od środka centralnego cięła 1^o 137,350 dla
 1^o 54,130 mil dla 2^o 86,100 dla 3^o 137,350 dla
 4^o 20,565 mil. Wymiar od tych dwóch promieni do
 globu powierzchniowego wynosi ośrodek 9000 mil będący
 nuclei oddalenia ich od powierzchni promienia.
 Czas obrotów dla 1^o 1 dzień, 18 godzin 28 minut
 dla 2^o 3 — 15 — 14 —
 dla 3^o 7 — 3 — 43 —
 dla 4^o 16 — 16 — 32 —

4-16-16
 To co się wyprzedziło do ich wybuchu nie było obciążone, było potężne.
 mowa o wybuchu od chropowatej obciążonej naszego subtelności

Хуарыш

warzyjony
 nadto, że drugi Ukłone zakreślają daleko są dalsze od drugi
 naszego Ukłepca. Ukłone i Jowiera przedławiają
 ławie rowy, wielkości. Tarce najbliżej Ukłepca jest
 prawie tej wielkości co naszego Ukłepca, towaruwa ziemi, co
 i odległości ich od planet są bardzo zbliżone. Dwa następne
 przedławiają, tarce prawie równe ale było nieco większe.
 od pozostały naszej tarwy Ukłepcowej, tarce owadego pierwsze
 więcej jest mniejsze.

Jowiera ławie się około Słońca, ciągnie za sobą cieni obrotu
 ni rzucony od podkuli jego nieosłonięty, ponieważ
 osłony ostrości cieniowego tenż ^{zawzię} ptasowy, więc
 jego obiegowej, a ten pierwszy Ukłepce toczą się na ptas:
 wyznach bardzo mało nachylenych do drugi Słońca, więc
 Jowierowej prosto blady ^{zmię} w kładym swoim obrotie przejeżdża
 musi prosto ten cieni swego planety, prosto co powstaje.
 dla Ukłepców cadowełe caciemnie Słońca, a dla Jowiera
 atkowite caciemnie Ukłepców. Te cieni naszej młoka
 obrotu caciemnie, jak, satelity Jowiera młone, w cieni
 jego, i jak się młone z niego wynurają. Cwady satelity
 na drogę swojej daleko więcej nachyleny, do ekliptyki Jowi-
 rowej, i dla tego nie caciemnie się caciemnie w kładorowu
 biegu swoim, caciemnie było caciemnie więcej były w cieni
 planety swego caciemnie, i ma wtedy caciemnie caciemnie
 Słońca.

Potomnież caciemnie wyciągnięte caciemnie obiegowe
 Ukłepców Jowierowych wyprada, że pierwszy caciemnie się

Przybliżyć pierwszego
 jest 18 razy tak wielką
 jak i naszego Ukłepca
 a przybliżyć ostatniego
 8 razy mniejszą niż
 caciemnie 8 razy.

Chodzi o 42 godzin (co czyli 4 dni Jowiszowych) drugi co
85 godzin (8 1/2 dnia Jowiszowych) trzeci co 171 godzin (co czyli
17 1/3 dni Jowiszowych)

Atoli p. ciem Jowisza sąsiadujące z Księżyca, tak
ciem Księżyca padają w czasie ich obiegów na sferę
Jowiszową. Dzielą się na Kordaj, ^{podzieli} nowi, Księżyca
wstępują stawa między planetą a Jowiszem i stawa ciem
swoją na planetę. Na tych miejscach promienistych Jowisza
pnie uboże ciem Księżyca przechodzi, a przedtem się
reżmie widziama, jako ostry punkt na jasnej sfery
Jowiszowej - ^{promienistych się} na tych miejscach będzie różnienie Jowisza
próczadowite, widać się dostrze.

Prze. mocne teleskopy widzieć można Księżyca Jowiszowego
racemniotę jego planetę, już jak ciem swoją za sobą
ciągnie, już jak się przed sobą porusza.
Dajemy w końcu że blask tych Księżyców odróżnia
się od koloru światła. Dwa pierwsze są koloru
słonecznego trzeci wpada w kolor żółty, uważają
się koloru światła z dwoma pierzastkami.

Daleko później odkryły zostają komety, a
dwadzie lat upłynęło zanim odkryto nowe komety.
W nowszych czasach nazano im osobne nazwiska:
Minnas, Enclades, Tethys, Dioné, Rheas, Tytan, Hyperion,
Japetus. Z nich Tytan jest najjaśniejszy i dla tego
najpręd był dostrzeżony. Średnica jego wynosi 300-350
mil geograf. Japetus jest ciemniejszy, a inne daleko

Fa ~~uważa~~ gromy wielkie
w swojej bieżącej postaci
od naszego Księżyca, niecho
dług wielkości są
nazwa Mafu - Morfego

przebieg

estwie umiarsze. Na tej metodzie bryt, wydawać się może
należał na Saturnie by było jako gwiazdy pierwszej wielkości
i mało się przybliżając do oświeślenia jego słońca. Względ-
nie jednak, jakkolwiek do tej samej wielkości pierwszej Saturnowej
w odległościach i w kierunku jest stałym i nie zmienia się
względem pierwszej wielkości i planety
oddalenia ich od środka planety, oraz czasu obrotu ich na
około siebie

			od 22.00 37'-23"
Mimas oddalony od	24,179 mil obija drogę w	1-8-53-7	
Encelade	31,017	1-21-18-26	
Tethys	38,405	2-17-41-9	
Dione	49,195	4-12-25-11	
Rhea	68,708	16-22-41-25	
Tytan	159,278	21-7-7-41	
Hypereion	192,639	29-7-53-40	
Japet	462,902		

Widoczny pierwszy księżyc bliżej satelitu Saturna niż
drugi, czyli księżyc, a odległość promienia bryty planety
do niego Mimas zbliska się do Saturna o promieniu o mil.
17,250, a do jego pierwszej wielkości o mil 8000. Takie odległości
z księżyców ma odległości 10 razy tak wielkie jak odległości
z księżyców do ziemi, a rozległość światła Saturnowego
ma średnicę blisko miliona mil gwiazd.
Obrotu tych księżyców są nader różni a skład ich
najbardziej wielki. Mimas ~~o~~ nieopóźnia o 12 godzinach
co cztery tygodnie więcej niż długość dnia Saturnowego
przechodzi do nowiny do pełni. Jone księżyc o wielkości
krośno słonecznym słońcu. Tylko Japet ma wolniejszą drogę
od naszego księżycy.
Księżycy te mają podobnie jak Jowiszowe, opóźniać się
mienia, przechodzić przez cień Saturna, i na odwrót znowu
cały słońce na jego promieniu dnia. ~~Wszystko obrotowe~~
obrotu

Oto cały kalos znany nam Dół światła księ-
życowych. Nie może być głokazym, a cały światła 'wru-
niało iedyżym idę całym, aby oświecały noc płake-
tane. Wiedziemy bowiem żyć na naszej kromie, że mamy
także noc bezksiężycową, a ciemny zagrodek oś-
leci światło księżycowe w pełni światła jego. For-
ma wprowadzi ci ciemny księżyc, ale i ciemność
wzrostu i horyzontu, albo xawisuninaję się wzajemnie
Do tego tarosie odległych księżyców są mniejsze o wiel-
kość tarosy naszego księżycy, a światło ich o 87 razy
bledsze. Na planetach odległych tarosie księżycy
wezmniejszają się aż do granic pierwotnych
na firmamencie, a blask ich światła i tarcie w słow-
ku oddalenia od Słońca

Cel kaleni satellitów planetarnych bliżej musi
w grawitacji samego systemu Słonecznego. One uty-
mają a może przyswajają, nośnością ciut nie-
licznych, księżycy około Słońca. Wzrostu i tarcie
ta różnica nie angażuje w astronomii. Wskazuje
na nią i ta okoliczność, że im bliżej Słońca, słow-
niekiedy bieżniowości i masy księżycowej do planety sta-
ją tarcie większe. Tak nasz księżyc jest
był 50 razy mniejszy od kromy i ma 81 razy
mniejszą

niejmasz, kiedy wyjdzieś znie kępsze w dół
od Łowca kępsze, za pod tym względem, że
niekiedy wazy niejmasz od ciata swego an-
stroznego.

